



Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di
Firenze.
CFMAGL. 1.6.260





Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di
Firenze.
CFMAGL. 1.6.260

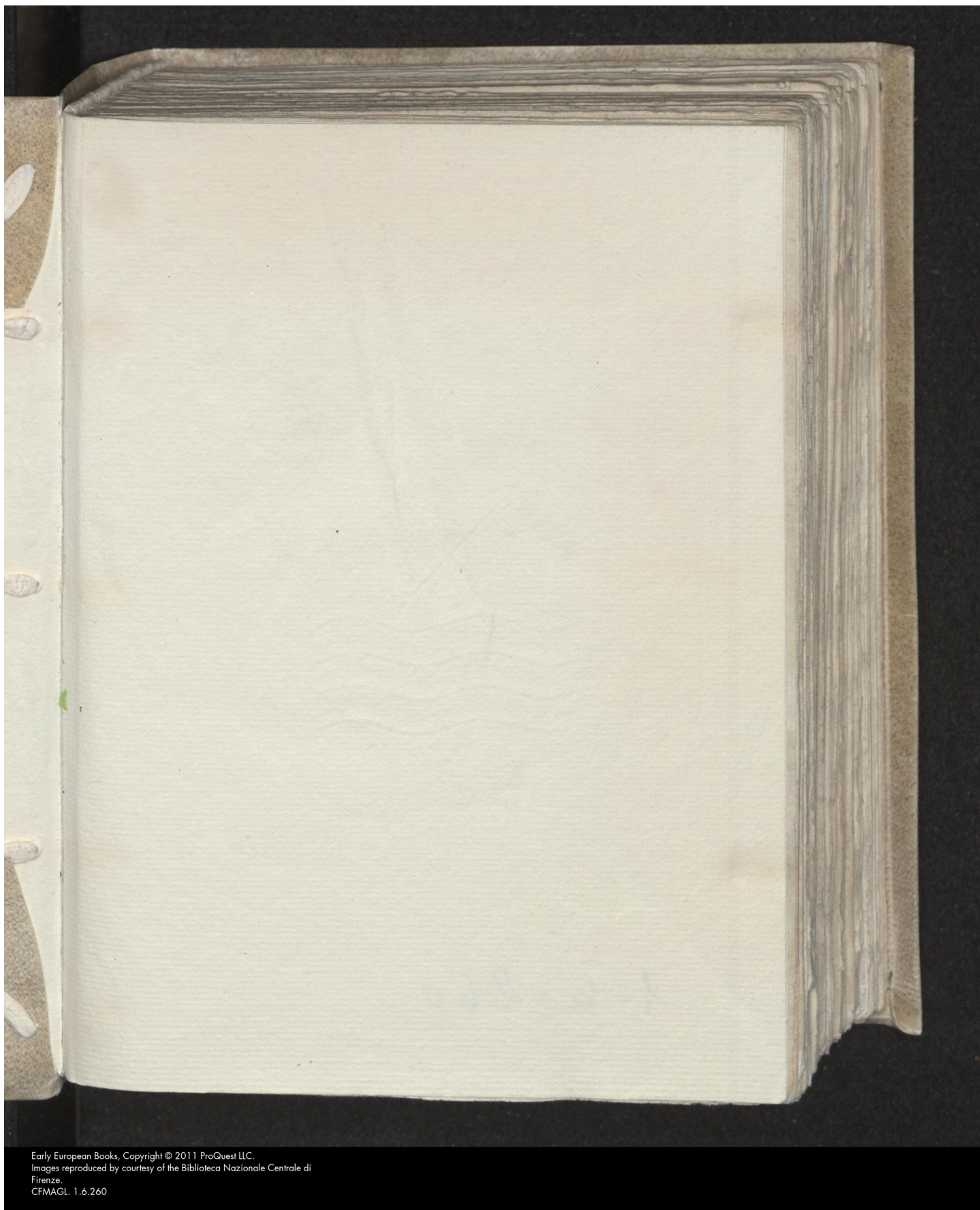


Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di
Firenze.
CFMAGL. 1.6.260

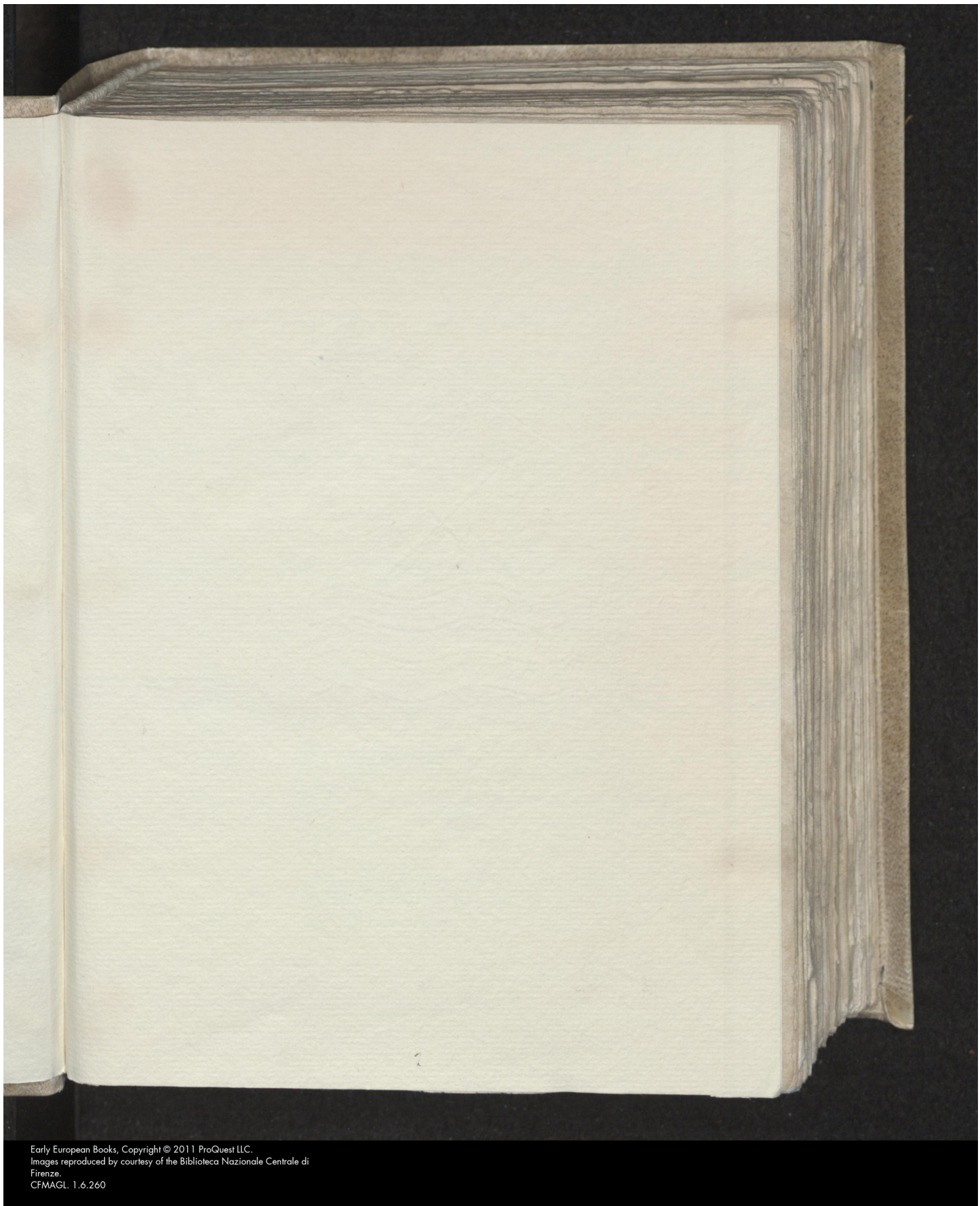


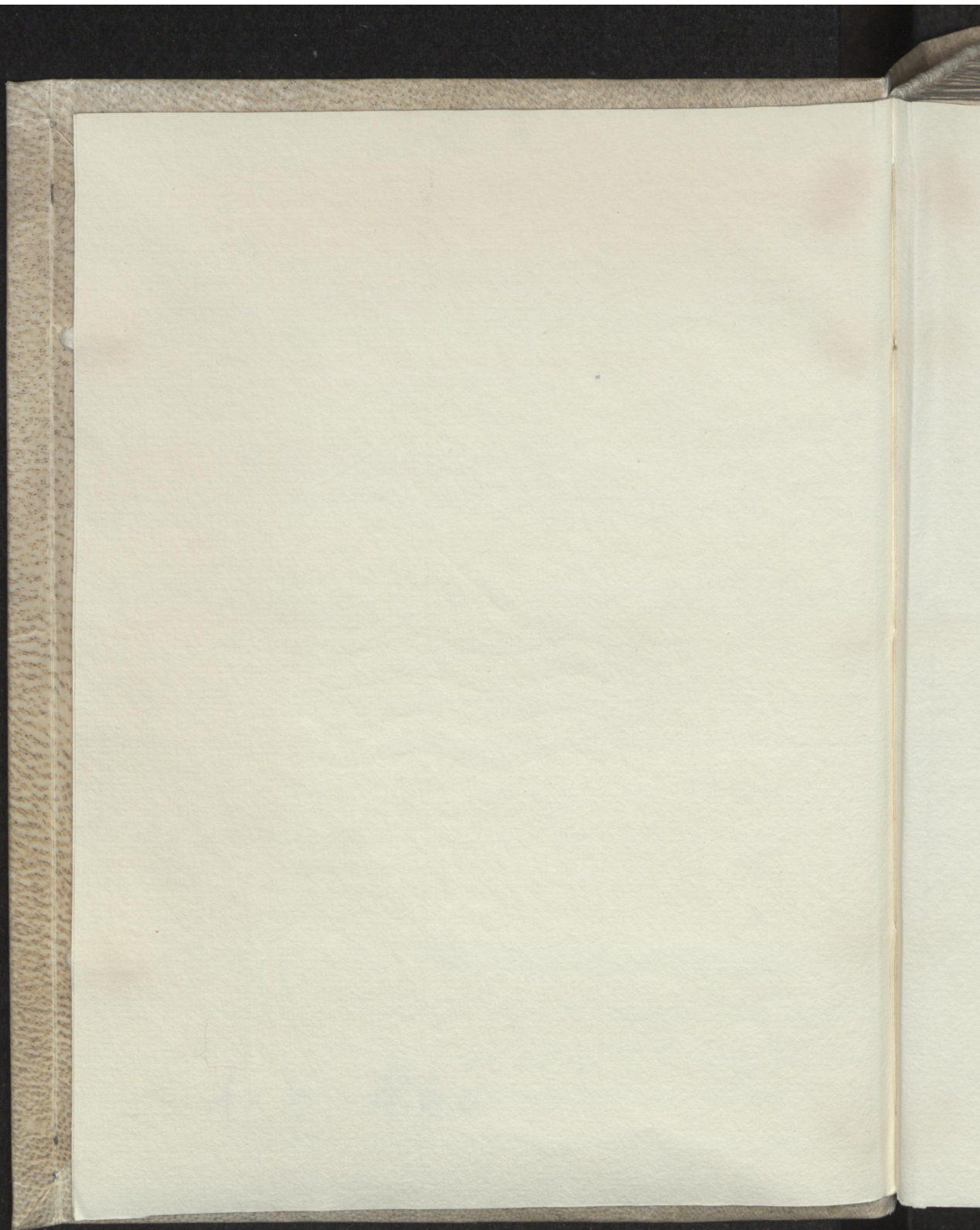
Early European Books, Copyright © 2011 ProQuest LLC.
Images reproduced by courtesy of the Biblioteca Nazionale Centrale di
Firenze.
CFMAGL. 1.6.260

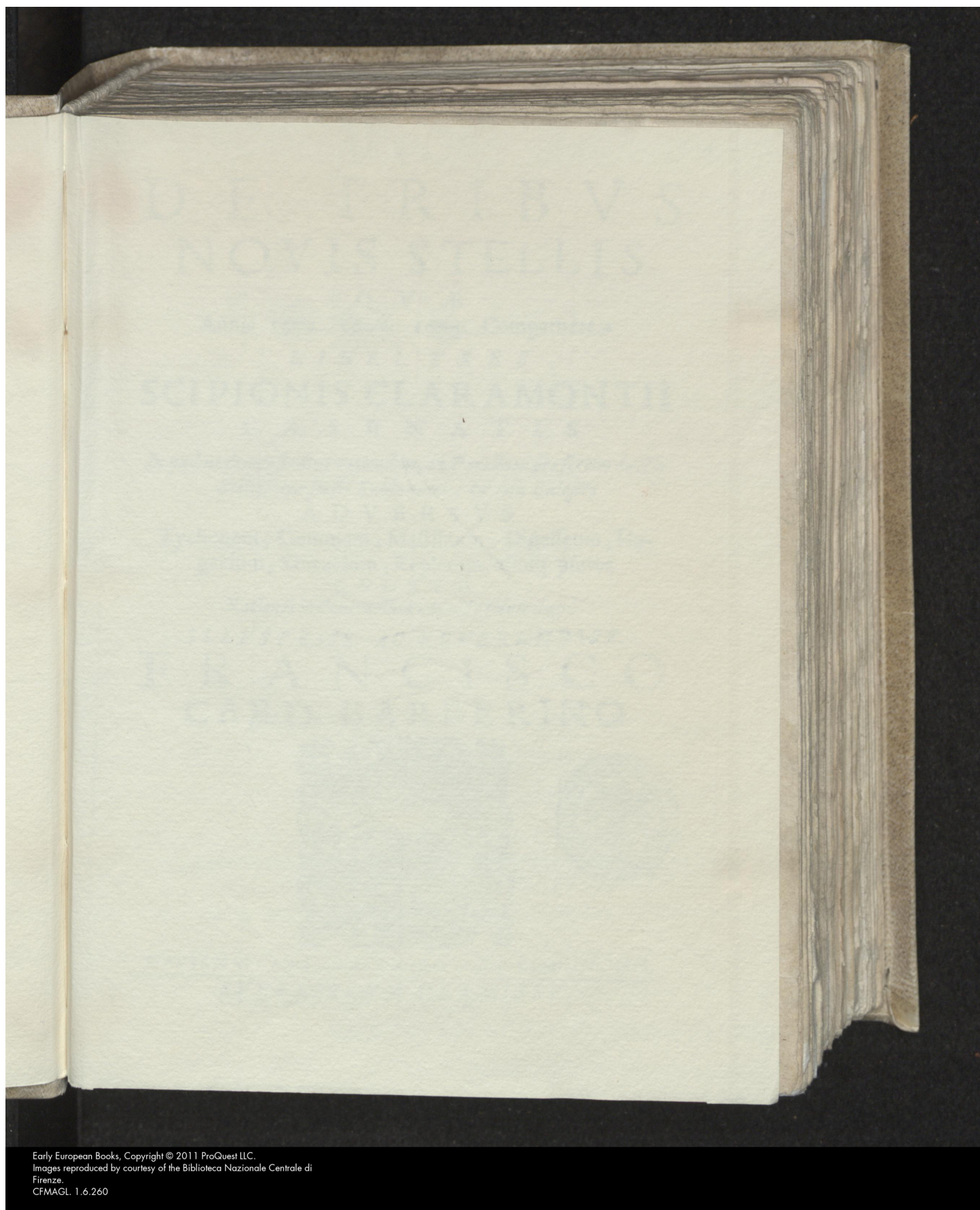


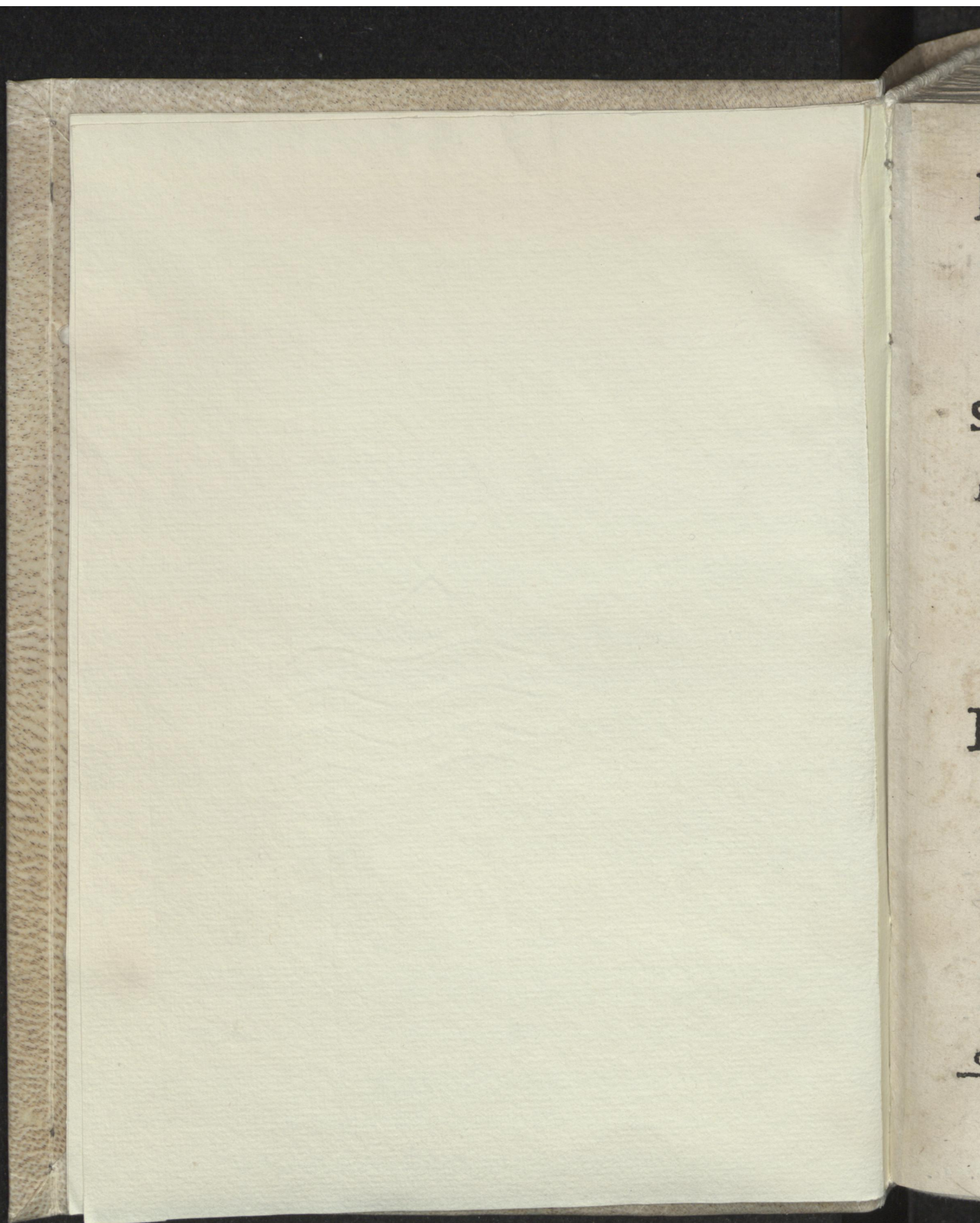


1. 6. 260









1.6.260 B 1

DE TRIBVS NOVIS STELLIS

Q V Æ

Annis 1572. 1600. 1604. Comparuerunt

LIBRI TRES

SCIPIONIS CLARAMONTII

CÆSENATIS

*En quibus demonstratur rationibus, ex Parallaxi praesertim ductis
Stellas eas fuisse Sublunares, & non Caelestes*

A D V E R S V S

Tychonem, Gemmam, Mestlinum, Digesseum, Ha-
gecium, Santucium, Keplerum, aliosq. plures

Q V O R V M

Rationes in Contrarium adductae solvuntur.

ILLVSTRISS. AC REVERENDISS.

FRANCISCO CARD. BARBERINO



CAESENAE: Apud Iosephum Nerium Impress. Cameralem. 1628.

SVPERIORVM PERMISSV.

DE TRIBUS
NOVIS STELLIS

Q. V. A.
Annus 1572. 1573. 1574. 1575.

1576. 1577. 1578.

SCIPIONIS CLARAMONTII

CASENATIS

In quibus observantur terminus, et peractio, et finis
hujus in seculo 1572. 1573. 1574. 1575.

ADVERSUS

Tychoem, Gemmam, M. Rheni, D. Rheni, H. Rheni,
G. Rheni, S. Rheni, K. Rheni, A. Rheni, P. Rheni.

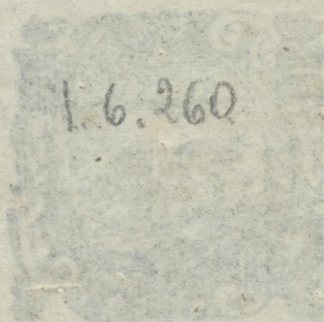
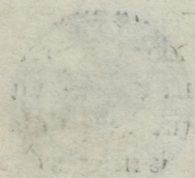
Q. V. A.

1576. 1577. 1578. 1579. 1580.

1581. 1582. 1583. 1584. 1585.

FRANCISCO

CARD. BARBERINO



CASENATIS
1572. 1573. 1574. 1575.



ILLVSTRIS. AC REVERENDISS.

FRANCISCO
CARD. BARBERINO
VRBANI OCTAVI
EX FRATRE NEPOTI
MERITISSIMO.

F. P.



TIVM hoc (quò exitiosi belli incendio
restituto) Italia fruitor Tibi presertim
amplissime Cardinalis, acceptum referi-
mus. Tu enim Sanctissimi Pontificis,
ac patris auctoritate, & consilijs fultus
ut maximorum regum mulceres animos
nullam itinerum difficultatem, nullum
vitasti periculum. Sæviente hieme lon-
gam, & tuis certè; Tibi ferè funestam navigationem ingressus
illud olim Pompeianum tuum effecisti. Nauigare necesse; viue-
re non necesse. cetera virtus, prudentia, dexteritasq; singularis
tua felicissime expediuit. Aureæ ergo huius pacis fructus (sunt
precipue literarum partus, ac monumenta) Tibi debentur omnes;
ad censum uniuersi immortalium tuarum laudum sunt rescri-
bendi. Verum enimvero præter commune hoc beneficium.



2

quies

quies studiorum meorum peculiare quid insigni benignitati
tuæ, illudq; maximum, debet. Simo filius meus ex patia po-
tius aliena inuidia, quam sua culpa eicæus squalibat omni for-
tunarum suarū ornamento spoliatus. non poteram ego pro pa-
terna charitate nō egerrimè ferre filij amatisimi casum, cum
quo existimationis meæ, vniuersq; familię non leuis iactura,
iungebatur. At tu Princeps humanissime statim atq; ex His-
pania reuersus infortunium intellexisti meum, nullum passus
es intercedere temporis momentum, quin filium mihi, Patrię-
que, pristinq; dignitati restitueres. tantaq; id, & tam clara be-
neuolentię in me, meosq; significatione; vt quibus antea con-
ditio nostra debilitata videbatur, suspexerint deinceps tanti
Principis tam obuium, tam præsens patrociniū. Ego ve-
ro singulari beneficio recreatus otium meum philosophicum,
multo tranquillius colere potui, tantoq; suauius experiri, quā
to magis bona recuperata, quam assiduè percepta delectant.
Quo ex ocio, quę subinde prodeunt ad authorem ocij suo tem-
pore recurrent. Interim in attestationem eius, quod debeo,
quod est maximum: in significationem grati animi mei, qui est
gratissimus, liceat mihi nuncupare amplissimo nomini Tuo
hoc olim conscriptum opus de Tribus nouis Stellis, earumque
fede meum. multam argumenti nobilitatem continet; dispu-
tatioq; ea est, quę si rectè stabiliatur, præsentem philosophiæ
perturbationem, acerrimamq; de cęlestium corporum natu-
ra, distinctione, conuersioneq. controuersiam vna sedare po-
test. Tranquillitatem scientiarum, ac studiorum optimi qui-
que principes (etiā si minus literati) summo opere curauerunt.
quanto magis tu in eam curam incūbes; qui ad omnia præcla-
ra à natura factus, es præterea insigni quaq. disciplina excul-
tus in eius patrui, ac Pontificis sinu, qui est in eloquentia, &
sapien-

sapientia eminentissimus; quem Musæ aluerunt, virtus, & pietas conformauit, vt altrices deinde suas in summa beneficiendi facultate restitueret nedum in pristinum dignitatis locum, sed promoueret amplius, & extolleret. Hinc illa seculi huius felicitas: Cum nobiles artes, virtutesq; florent: inscitia, & vitia deprimuntur. Suscipe ergo sapientissime Cardinalis hanc de re grauisima disputationem, proque singulari benignitate tua eandem admitte
 in testem fidei, & deditiois; ac
 in sponforem constantis erga
 Te, ac perpetuæ obseruantia
 mea.



Scipio Claramontius.



Superiorum Iussu: Opus bipartitum, De Tribus .s. novis Stellis
Anno 1572. 1600. 1604. siue Antitycho posterior: ac de Co-
metis ab Anno 1577. vsq. ad presentem diem, Antitychonis
supplementum, perlegans quidem, ac omnibus numeris absolutum,
Perillustris, & Excellentissimi D. Equitis Scipionis Claramon-
tij Casenat. summa cum attentione, & iucunditate perlectum:
Præter eximiam Auctoris pietatem, ac profundam rerum omnium
peritiam, omni prædicatione maiorem; nihil in eo aut fidei, aut mo-
ribus dissonum, sed tanto Viro, tam acri iudicio, ac consummata
in omni disciplinarum genere eruditione, adeò dignum deprehendi,
ut in hoc Astronomico pulvere nihil amplius desiderari posse existi-
mem.

Quapropter, ad communem Sapientum utilitatem, ut quamprimò
in solem, & aciem prodeat, typis dignissimum esse, censeo, & affir-
mo omni meliori modo:

Ego Frater Bartholomeus San Georgius Casenas, sacra Theologia
Professor, & publicus in Casenat. Academia Philosophiæ Interpres.
Ex Conuentu Seruorū Casenæ die xjv. Septemb. M.DC.XXVI.
Cum appositione Sigilli Relig.

Loco ✱ Sigilli.

ADMONITIO.

Supplementum Antitychonis, cuius fit mentio in approba-
tione, imprimetur cum Antitychone, qui ab innumeris er-
roribus expurgatus rursus excudetur. Confutantur in eo
nouem authores, qui Cometæ ab Anno 1577. huc vsq;
cælestes fuisse, alij alios contendunt.

IV
Sic præclare, sic sæpius Scipio Claramontius Casenas Perillustis,
& Excell. Doctor, Eques, & huius nostri S. Officij Casenæ
Consultor, contemplationis montes conscendit, ut exinde qua-
lis, quantusq; laudatiss. ipse Vir in omnium disciplinarum generi-
bus peroptime sit excultus, & seipsum ostendat, & scalas quib.
seorsum ad capefcenda superna vehamur nobis erigat: Sic ergo,
& seruatis seruandis, sit pro muro, cui præsentis Operis scala ad-
hereat ad habendam intelligentiam apparitionis nouarum Stellarũ,
typus; Nam & ei titulus Opus bipartitum De Tribus Nouis
Stellis Anno 1572. 1600. 1604. Nec quid quominus in lucem
prodeat in approbatione exhibita obseruasse fatetur Ad. R. P. Mag.
Bartholomeus San Georgius, qui supra operis reuisor à nobis de-
putatus, Nec percurrendo nos adnotauimus.

Dat. Casenæ ex Conuentu S. Petri Martiris, & ex Cella no-
stra die 3. Nouembris M. DC. XXVI.

Fr. Lazarus Pauerus Fontana Placentinus Sacræ Theologiæ
Lector præsens Vicarius S. Officij.

Handwritten text at the top of the page, likely a title or header, which is mostly illegible due to fading and bleed-through.

Main body of handwritten text in a single column, consisting of several lines of script. The text is significantly faded and appears to be bleed-through from the reverse side of the page.

Handwritten text at the bottom of the page, possibly a signature or a concluding note, also appearing to be bleed-through.

Fragment of handwritten text visible on the right edge of the page, showing the right margin of the adjacent page.

1. 6. 260
PRAEFATIO



STELLA, quæ anno 1572. apparuit, in signoquæ
Cassiopeiæ omnibus se visendam præbuit, ingenia
tunc hominum torfit, & nunc vsq. torquet. Neque
enim in Cœlo aliquid noui gigni, idemque interire
antea communi fermè consensu credebatur, & in præsentia
quoque viri graues, & antiquæ scholæ tenaces pro comper-
to habent. Neque argumenta, quibus præsertim explo-
randa est nouarum eiusmodi apparentiarum à centro Mundi
distantia; quæ scilicet ab aspectus diuersitate ducuntur, eam
subter Lunam fuisse, (vt plurimis Mathematicis videtur,)
permittunt. Inter adeo contraria itaque, & praua ratio-
num momenta nutarunt, atque nutant humanæ mentes. Stu-
dia interim, ac sententiæ scribentium diuisa sunt. Alij enim
stellam illam, & nouam, & cœlestem tradiderunt. Alij cœle-
stem; sed antiquam, quæ ob attractum vaporem, vel aliam c. b
causam aucta lumine, & apparenti magnitudine nouæ, & nuper
natæ speciem præbuerit. Alij demum nouam, sed sublunare
prodidere. Dux posteriores sententiæ in eo conueniunt quòd
nulla possit in Cœlo nouitas ex ea stella colligi, quam nouitatē
in eo diuino corpore primæ sententiæ fautores omnino repo-
nunt. Singulæ opiniones patronos viros doctos natæ sunt.
Prima Tychonem Brahe, Vuilelmum Hassiæ Landtgrauium,
Hieronimum Munosium, Cornelium Gemmam, Thadaum
Hagecium, Thomam Digesseum, & alios multos mathemati-
carum scientiarum præsertim laude florentes: adiunxit se illis
Christophorus Clavius, magnamq. sententiæ auctoritatē au-
toritate ipse sua conciliauit. Secunda inter cæteros Francis-
cum

cum Vallesium de Sacra Philosophia, Annibalem Raymundum, Cornelium Frangipanium authores inuenit. Tertia Andream Nolthium, Theodorum Granineum, & nonnullos præterea alios Mathematicos; verum ex soli naturali philosophiæ additis, mathematicarumq. rudibus plurimos. Scriptores multos animositate partium ductos animaduertere facile licet, aliosq. non pauciores de re altissima, subtilissimaq. indiligenter omnino quæsiuisse, & comētatos fuisse. Adeo ut in agitata diu controuersia nunc etiam amplius pateat nouæ considerationi aditus, immo ad certiorē veritatis inuestigationem prorsus exigatur. Iandiu me vehemens cupido huius inquisitionis incessit, in qua veluti in cardine tota Cœlestis cognitio vertitur: nam ex contrarijs in ea sententijs (esse Cœlum mutationi obnoxium & non esse) sequentia dogmata de corporis eius natura longissime à se ipsis abscedunt, in contrariasq. partes propemodum vniuersa digrediuntur. Distuli tamen hucusq. opus cum ab hoc literario incepto alia me literaria incepta retardarint; ipsum autem præsertim Antitycho meus iam editus anteuertit, in quo de cometarum sede agitur sit ne ea Cœlestis, an elementaris. Etenim Tycho cum in Primo Tomo Progymnasmatum crediderit, stellam anni 72. Cœlestem à se satis luculenter demonstratam, eandem conclusionem in Secundo Tomo ad omnes cometas extendit: quæ sane positio multo pluribus ac maioribus mutationibus Cœlum expositum reddebat, q̄ si stellæ nouæ, quæ ab orbe condito paucule numerantur, diuturniorisq. durationis fuerint, in Cœlo ortæ statuuntur: Cometa enim plurimi hucusq. fuere, eorumq. duratio minor plerumq. bimestri, ut si in cœlesti illi tractu orti fuerint, frequentem, magnamq. mutationem suprema ea regio necessario

fario susceperit. Eam igitur ob causam prius de Cometarum loco agendum censui, quam de nouæ stellæ sede. Quem etiam ordinem alia mihi consideratio suaserit. Nam quæ loca cometis quod in Cælo fuerint rationes subministrant, pro eadem dignitate stellæ nouæ argumenta suppeditant: at non contra quæ stellæ nouæ, ea omnia cometis suffragantur. Cum enim stella in meridianum tum superiorem, tum inferiorem peruenit & utrobique se considerandam præbuerit, peculiare inde difficultates exhibet, quæ à cometis absunt. Ut ergo communes difficultates priusque particulares tractarentur, De cometis priusquam de stella noua agendum erat; quod ego in iam edito Antitychone præstiti, in quo opere quæ ieci fundamenta ex eo usque tempore quid de stellæ propositæ sede statuendum esset (fuisse scilicet illam sublunarem) præmonstrauerunt: ut tum potuerim polliceri hanc, quam modo aggredior commentationem. Atque simul indicare solidum fundamentum contrariarum rationum non paucas soluendi. Argumentum itaque & propositum huius libri est demonstrare stellam anni 1572. fuisse sublunarem, idque Astronomicis, & Opticis rationibus ex aspectus diuersitate siue græce parallaxi ductis: contra quam Tycho, Clavius, & alij mathematici multi crediderunt qui crediderunt ex consideratione parallaxis non nisi celestem eam stellam demonstrari. At certe quæ in primo libro Antitychonis declarauimus, ac demonstrari, patefaciunt; multa ad parallaxim attinentia indistincte à superioribus scriptoribus considerata fuisse, quæ distinctione egebant: proindeque eos saepe ex equiuocatione lapsos, quod in præsentia etiam confirmabitur. Interim legentes rogo, quod in eo quoque opere postulauimus, ut animum adhibeant ab omni præiudicio liberum, tantisper dum ratiocina-

nationes pro vtraque parte accurate intellexerint. tum autem dent veris manum, eamque sententiam suscipiant, quam non sectæ amor, sed demonstrationum vis impreflerit. Nunc Methodum seruandam, atque ordinem operis proponamus; postea rem aggrediamur.

Secunda pars Præfationis.

Methodus fermè ad hanc conditionalem propositionem collineabit. Si obseruationes stellæ tunc temporis habitæ pro veris suscipiantur ex plurib. earum, atq. ex potiorib. colligetur, eam ipsam stellam infra Lunâ fuisse, nulloq. modo cœlestē. Non vnica probatio propositionis erit sed plures omnesq. ex principijs opticis, Geometricisq. cōstantes. Vtq. propius eas indicem eodem medio termino cunctæ quasi vtentur quòd scilicet ex obseruationibus tum consideratis deducatur maior parallaxis stellæ, quā quæ Lunæ in ead. à vertice distantia conueniat. Eruetur autem parallaxis conferendo binas obseruationes in idem tempus cadentes ex problematibus à nobis iam in primo libro Antitychonis propositis, demonstratisq. Obseruationes, quæ conferētur, erunt præsertim quas Tycho, Paulus Hainzelius (cuius obseruationes pro suis accepit idem Tycho) quas Lantgravius Hafsia (celebrat eas Tycho idem) & Abbas Maurolicus habuerunt. Huius autem, & scientiam, & obseruationes commendat Clavius. adiungemus etiā alias præsertim Schuleri, quæ cum Peucerianis consentiunt. Ex iisdem obseruationib. (dempta obseruatione Maurolici) contendit Tycho deducere, ac confirmare contrariam

con-

Praefatio:

5

conclusionē; quōd in cœlo fuerit stella immo in octauo orbe collocata cum fixis. Vt iustū sit diligenter animaduertere vter nostrum paralogizet: cum ex ijsdem obseruationibus ex quibus Tycho stellam in orbe stellato fuisse infert, ego subter lunam extitisse deducam. Nullam vero ego meam obseruationem afferam quippe qui septennis eram, cū sidus illud illuxit. Quoad ordinem autē Primo loco præmittā, quæ principiorum loco esse debent. Secundo proponam conclusionem veram scilicet stellam fuisse cœlestem, eamq. subiunctis demonstrationibus ostendam. Tertio contrarijs rationibus, quot quot Tycho aliq. omnes, quorum ad me scripta peruenerint, attulere, respondebo. hæc in summa; at minutius ordinem subiecta distributionis operis totius figura demonstrabit.



DISTRIBVTIO OPERIS.

Primus liber demonstrat stellam fuisse sublunarem demon-
strationibus vigintiquattuor ex parallaxi ductis.

Continet Capita XLVIII.

- Cap. I. De origine stellæ, duratione, magnitudine, colore, ac lumine.
 Cap. II. Historiæ observationum, ex quibus iudicium pendet, ad fuerit
 ne parallaxis nec ne, quantaq. fuerit, proponuntur.
 Cap. III. Historiæ observationum stellæ in meridiano, eiusq. ibi maxi-
 mæ, & minimæ altitudinis.
 Cap. IV. Historiæ observationum stellæ, eiusque altitudinum extra
 meridianum cum angulis azimuthalibus.
 Cap. V. Historiæ observationum distantie stellæ à quibusdam fixis.
 Cap. VI. De figura, quam efficiebat stella cum tribus Cassiopeiæ stellis
 Secunda, Quarta, & Duodecima.
 Cap. VII. Historiæ locorum stellæ ad æquinoctialem, siue declinationum
 eius, & assensionum rectarum iuxta diuersos scriptores.
 Cap. VIII. Historiæ locorum ad eclipticam, siue latitudinum, & longi-
 tudinum stellæ attributarum.
 Cap. IX. De stellæ motu, ex eoq. suppositio ad sequentes indagines.
 Cap. X. Quinque viæ proponuntur, ex quibus demonstrationes ducen-
 tur conclusionis propositæ, stellam scilicet fuisse subtrus Lunam.
 Cap. XI. Lemmata quinque præmittuntur.
 Can. XII. Prima demonstratio, quòd stella fuerit sublunaris ex prima
 viâ. Ducitur autè ex collatione observationũ Maurolici, & Pauli
 Hainzelij altitudinis maximæ stellæ in meridiano.
 Cap. XIII. Demonstratio secunda ex eadem prima indagine. conferun-
 tur due observationes Pauli Hainzelij, & Vuolfgāgi Sculeri maxi-
 marum stellæ altitudinum meridianarum.

Cap.

Cap. XIV. Demonstratio tertia ex eadem indagine prima. conferuntur observationes Tychoonis in primo scripto, & Hainzelij, altitudinis minimæ stelle...

Cap. XV. Demonstratio quarta ex eadem prima indagine. conferuntur observationes altitudinis minimæ Meridianæ habitæ à Tychoe in primo scripto, & à Landtgrauio Hassiæ.

Cap. XVI. Tollitur responsio, qua facile occurisset Tycho adductæ proximæ demonstrationi...

Cap. XVII. Demonstratio quinta ex eadem prima via indagine. conferuntur altitudines maximæ stelle in meridiano observatæ à Paulo Hainzelio Augustæ, & à Cornelio Gemma Louanij.

Cap. XVIII. Demonstratio sexta ex eadem prima via. Conferuntur altitudines meridianæ minimæ observatæ à Landtgrauio, & ab Elia Camerario.

Cap. XIX. Demonstratio septima ex eadem prima via. conferuntur altitudines minimæ stelle observatæ à Thadeo Hagecio, & à Tychoe, ut in primo scripto.

Cap. XX. Demonstratio octaua ex ead. prima indagine. conferuntur observationes altitudinis minimæ stelle Thadei Hagecij, & Adami Vrsini.

Cap. XXI. Demonstratio nona ex eadem via. Conferuntur due observationes altitudinis minimæ stelle. altera Landtgrauij, altera Georgij Buschij.

Cap. XXII. Multarum observationum collationes dimissas esse tum studio breuitatis. Tum quod aliqua earum comparationem non admittunt. Continet Lemmata quattuor.

Cap. XXIII. Demonstratio decima ex eadem prima indagine. conferuntur observationes due altitudinis maximæ stelle, altera Maurolici, altera Munosij.

Cap.

Cap. XXIV. Demonstratio xi. ex eadem prima indagine. conferuntur observationes Munosij, & Cornelij Gemma altitudinis maximæ stelle.

Cap. XXV. Demonstratio duodecima ex eadem prima indagine. Conferuntur observationes Munosij, & Adami Vrsini maximæ altitudinis stelle.

Cap. XXVI. Peroratio primæ indaginis.

Cap. XXVII. Secunda indago, ac via proponitur repetitis, ac præmissis, quæ repetere, ac præmittere oportebat.

Cap. XXVIII. Demonstratio prima ex secunda via conclusionis eiusdem quoddam stella noua fuerit sublunaris. Conferuntur observatio prima Landtgrauij die tertiæ Decembris, & Tychoniana.

Cap. XXIX. Demonstratio secunda ex eadem secunda indagine. confertur secunda observatio Landtgrauij die tertiæ Decembris cum Tychon.

Cap. XXX. Demonstratio tertia ex ead. 2. indagine. Confertur observatio prima Landtgrauij die quarta Decemb. cum Tychoniana.

Cap. XXXI. Demonstratio quarta ex ead. indagine. Confertur observatio Landtgrauij prima die decima Decemb. cum Tychoniana.

Cap. XXXII. Demonstratio quinta ex ead. 2. indagine. Confertur observatio secunda Landtgrauij die x. Decemb. cum Tychoniana.

Cap. XXXIII. Demonstratio sexta ex eadem secunda indagine. Conferuntur observatio tertia Landtgrauij die ead. x. Dec. cum Tychon.

Cap. XXXIV. Demonstratio septima ex ead. secunda indagine. Conferuntur observatio prima Landtgrauij die 26. Decemb. cum Tychon.

Cap. XXXV. Demonstratio octaua ex ead. secunda indagine. Conferuntur observatio secunda Landtgrauij die 26. Decemb. cum Tychoniana.

Cap. XXXVI. Demonstratio nona ex ead. secunda indagine. Conferuntur observatio tertia Landtgrauij die 26. Decembris cum Tychoniana, seu &c.

Cap.

- Cap. XXXVII. De reliquis observationibus Landtgrauij.
- Cap. XXXVIII. Errorem in esse observationi prima diei 26. Februarij ex collatione eius cum Tythonis dictis, seu, &c.
- Cap. XXXIX. De quattuor alijs Landtgrauij observationibus idem ostenditur.
- Cap. XL. Ex Positione Tythonis. Magnitudo refractionum quinq; postremarum observationum. (si in refractionem solam referatur diuersitas) ostendit stellam sublunarem.
- Cap. XLI. De reliquis observationibus agitur, & peroratio secunde indaginis ponitur.
- Cap. XLII. Indago tertia proponitur, ex eaq; rursus demonstratur stellam fuisse sublunarem.
- Cap. XLIII. Quarta via proponitur, ex eaq; stella sublunaris ostenditur.
- Cap. XLIV. Alias esse observationes, quae si conferrentur, ex eadem quarta indagine stellam centro propiore ostenderent.
- Cap. XLV. Quinta via proponitur, ex eaq; stellam infra Lunam demonstratur fuisse.
- Cap. XLVI. Multas observationes distantiarum stelle nouae à fixis non posse conferri, ut ex parallaxi ob refractionem.
- Cap. XLVII. Corellaria, & annotationes continet quibus praesertim observationes Munosij censentur.
- Cap. XLVIII. Adijciuntur aliqua ad confirmationem maiorem eiusd. conclusionis. Quod stella noua fuerit sublunaris.

LIBER SECVNDVS.

Soluit rationes contrarias quæ scil. nituntur ostendere stellam
eam nouam fuisse coelestem. sunt rationes Tychonis.

Mæstlini, Camerarij, Thomæ Digessei, Thadæi
Hagecij, Clauij.

Continet iuncta appendice Cap. XXVIII.

- Cap. I. Nectit cum dictis dicenda, eaq. proponit, & distribuit.
Cap. II. Prima Tychonis ratio ex forma, figurae, solutioq. eius. Se-
cunda Tychonis comprobatio exponitur.
Cap. III. Solutio præmissæ rationis, ac probationis secundæ Tycho-
nis instando connexo.
Cap. IV. Instantia aduersus assumptum rationis, ac secundæ eiusdem
comprobationis.
Cap. V. Superiorem, ac proximam instantiam in numeros deducit.
Cap. VI. Aliqua esse, quæ suspectam faciant fidem observationum Ty-
chonis de noua Stella, quoad æqualitatem præsertim visæ distantia
in tota versione diurna.
Cap. VII. Plura errata Tychonis in hac secundâ probatione dete-
guntur.
Cap. VIII. Ratio annexa secundâ probationi in calce eius à Tycho-
ne, quod stella fuerit in octaua sphaera.
Cap. IX. Tertia comprobatio Tychonis exponitur.
Cap. X. Soluitur tertia comprobatio Tychonis.
Cap. XI. Quæ peccet in exponenda ratione Tycho.
Cap. XII. Quarta Tychonis comprobatio.
Cap. XIII. Comprobatio quarta Tychonis soluitur.
Cap. XIV. Ratio alia Tychonis, quæ est in disputatione aduersus Nol-
thum, exponitur, & soluitur.

Cap.

- Cap. XV. Ratio Meslini adducitur, & soluitur.
 Cap. XVI. Ratio Elie Camerarij adducitur, & soluitur. Item ratio
 secunda Thomae Digessei, pariterq; rationis solutio.
 Cap. XVII. Prima ratio Digessei affertur, & soluitur.
 Cap. XVIII. Thadæi Hagecij rationes afferuntur.
 Cap. XIX. Tychonē ipsum respondere rationi Thadæi, eamq; soluere.
 Cap. XX. Alia peccata rationum Thadæi ex authore.
 Cap. XXI. Argumenta Clauij afferuntur, & soluuntur.

A P P E N D I X.

In qua considerantur, quæ de stella eadem anni 1572. scripse-
 re Antonius Santutius, & Ioannes Baptista Benedictus.

Continet Capita VII.

- Cap. I. Proponuntur dicenda.
 Cap. II. Historia originis, incrementi, & magnitudinis, scintillationis,
 motus, ac figura cum stellis Cassiopeiæ iuxta Santutium.
 Cap. III. Ex diuersa Santutij obseruatione incrementi, & magnitudi-
 nis stellæ longe ab alijs obseruatoribus colligi potius stellam fuisse
 magno infra Lunam intervallo.
 Cap. IV. Ex collatione altitudinis meridiane obseruata à Santutio cū
 obseruata ab Hainzelio stellam demonstrari sublunarem magno in-
 tervallo.
 Cap. V. Rationes Santutij adducuntur, & soluuntur.
 Cap. VI. In Compendium contrahuntur rationes Santutij, earumq; so-
 lutiones.
 Cap. VII. Dicta Ioan. Baptiste Benedicti considerantur.

LIBER TERTIVS.

Est de Stellis nouis anni 1600. & 1604. soluuntur rationes.
Kepleri, & aliorum coelestes eas facientium. Contra-
riumq; ex parallaxi demonstratur.

Continet Cap. XXXV I.

Cap. I. Proponuntur ea, de quibus agendum.

Cap. II. Summa eorum, quae Keplerus dicit de Stella in Cygno.

Cap. III. Expenduntur dicta Kepleri, & primum, quod de distantia
Stellae à cetro dicit, inter fixas ipsa reponens. Continet tria Lemma-
ta, & Theorema unum.

Cap. IV. De negligentia observationum expositarum à Kepleri.

Cap. V. Non prorsus exactum esse locum ad Eclipticam, prout de-
etiam ad Aequinoctialem, quem deducit ex positis observationibus
Keplerus.

Cap. VI. De nouitate stellae. Non esse scilicet, eam certam ex Kepleri
demonstrationibus, suscipiendam tamen esse.

De Stella anni 1604.

Cap. VII. Ad Stellam anni 1604. transitur, cuius describitur origo,
duratio, progressus, figura, magnitudo, color, lumen, scintillatio,
motus.

Cap. VIII. Observationum Historiam continet, quibus distantia stel-
lae nouae à fixis quibusdam sumpta est.

Cap. IX. Historia observationum altitudinis meridianae stellae.

Cap. X. Loci stellae nouae ad Eclipticam secundum varias positiones,
seu ex observatis distantijs deductiones.

Cap. XI. In deducendo loco stellae ad Eclipticam nihil certi deduxisse,
& multa

Et multa peccasse Keplerum.

Cap. XII. Ex observationibus à Keplero traditis trigonometrica indagine eruitur longitudo, & latitudo Nouæ.

Cap. XIII. Rationes Kepleri mathematicæ afferuntur. Quod stella fuerit cœlestis.

Cap. XIV. Solutiones rationum allatarum.

Cap. XV. Vniuersum Caput decimam quintum Kepleri exscribitur, & censetur. Quod pertinet ad primam rationem in eo capite positam.

Cap. XVI. Pars capitis eiusdem 15. Kepleri, in qua ponitur secunda ab eo ratio, quæ exscribitur, & expenditur.

Cap. XVII. Tertia, & ultima pars capitis XV. Kepleri, in qua ipse affert tertiam rationem ex positione Copernici, seu potius rationem superiorem positioni Copernici applicat.

Cap. XVIII. Ceteræ rationes Kepleri adducuntur, & solvuntur.

Cap. XIX. Retorquentur rationes Kepleri.

Cap. XX. Reliqua pars Cap. XV. Kepleri adducitur, in qua is auersus Antonium Laurentinum inuehitur, cuius etiam errores auctor notat.

Cap. XXI. Rationes Laurentini expenduntur, & solvuntur.

Cap. XXII. Cum Santutio, qui stellam nouam anni 1604. sentit esse cœlestem, disputandum proponitur, quouè id ordine.

Cap. XXIII. Fundamenta Santutij afferuntur. Tria eius Lemmata ponuntur.

Cap. XXIV. Errores Santutij in descriptione sua, pendentesque à descriptione aperiuntur, & veraque descriptio, & indago exponitur.

Cap. XXV. Quartum Santutij Lemma subiicitur.

Cap.

Cap. XXVI. Censura quarti Lemmatis, in qua de aeris altitudine digressio.

Cap. XXVII. Exponitur methodus iuxta Santutij traditionem indagandi differentiam inter moram super horizonte naturali, & moram super horizonte rationali ex data altitudine phenomeni.

Cap. XXVIII. Censura traditionis Santutij.

Cap. XXIX. Exponitur methodus iuxta traditionem Gloriosi eiusdem indaginis, & traditionis censura subiungitur.

Cap. XXX. Methodus proposita indaginis vera quanam sit.

Cap. XXXI. Non accommodari descriptam methodum, dum incerti sumus, num phenomenon parallaxim patiat.

Cap. XXXII. Prima argumentatio Santutij, quod stella fuerit celestis.

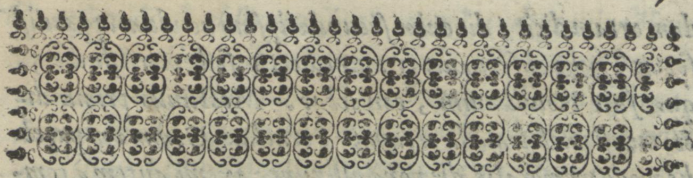
Cap. XXXIII. Solutio predictae argumentationis.

Cap. XXXIV. Confirmatur solutio expositione.

Cap. XXXV. Demonstratio secunda Santutij, vel potius explicatio, & confirmatio maior precedentis.

Cap. XXXVI. Solutio rationis secundae Santutij. Manifestatioq; falsitatum in ea contentarum, & peroratio operis.





SCIPIONIS CLARAMONTII

CÆSENATIS.

De Tribus nouis Stellis.

C A P. I.

De Origine Stelle, Duratione, Magnitudine, Colo-
re, et Lumine.



TELLA, de qua agimus, anno Origo.

1572. orta est omnium consensu, (si
Franciscum Vallesium eximamus)

ideoq; stella noua anni 1572 commu-
ni nomine appellatur: at qua die, &

quo mense apparuerit, ambiguum est.

Aliqui enim in Octobri originem eius
reponunt, in principio quidem mensis Elias Camerarius: in
fine Paulus Fabricius, & Cornelius Gemma in mundi ca-
racterismo: alij in Nouembri collocant, inter quos sunt Mu-
nosius, Tycho, Mestlinus, Cornelius Gemma in pagellis de
Stella scriptis, & alij non pauci. Munosius post diem secun-
dam

C

dam

18 De tribus nouis Stellis.

dam ortam dicit; die enim secunda ipsam nondum apparuisse: at Tycho obseruauit primum die 11. sed emeruisse die 5. qua fuit Nouilunium, coniectat. Mestlinus prima die et mensis hebdomada ortam; Cornelius Gemma in pagellis modo memoratis die nona asserunt: ex eorum autem a communi consensu de anno Franciscum Vallesium de sacra Philosophia; eo quod stella ipse originem in sequentem annum 1573. reijciat. Verba eorum sunt. Stellam illam, qua superiori anno, qui erat septuagesimus tertius supra millesimum quingentesimum apparere coepit in genu Cassiopeie; hac ille; at praeter eos, quos mox adduximus Violelmus Landtgrauus Hassiae eam in se Decemb. anni 1572. quater, et decies obseruauit. Peucerus vidit die 16. Nouembris; Thaddeus Hagecius circiter diem Christi Natalem, et Maurolicus eandem a se visam anno eo ipso 1572. asserit, cui attestatur Clauius; ut par sit potius credere tot occultatis testibus, quam uni viro, qui nihil obseruauit, et sciriis quam par erat ex alienis vocibus excitatus eam vidit, adeoque tardius quam alij natam credidit. Vuolfangus Schullerus dicit se vidisse eam die sexta Nouembris circiter sextam horam matutinam. In responsione sua penes Tychonem Duratio. pag. 621. Durauit autem circiter sesquiannum; ut enim Tycho refert anno 1574. mense Martio desijt videri. Vallesius ut anno post ortam dicit, ita quoque durationem minorem annua tribuit; at prior sententia retinenda; credendumque magis illis, qui diligenter obseruarunt, quam qui perfunctorie rem attigere; Ioannes tamen Pretorius solum mensem 14. durationem assignauit: penes Tychonem eius dicta habentur pag. mihi 640. Magnitudo vero non parum diuer.

Cap. 1. pag. mihi 40.

Magnitudo.

*diuersa visa est obseruantibus; nam Landtgravius Vene-
 re maiorem aestimauit, qui tamen die 3. Decembris primū
 vidit, & obseruauit eam. Verba principis illius in obserua-
 tionum scheda, quā habemus penes Tychonem pag. mihi
 491. sunt Anno salutiferi partus 1572. die tertia de-
 cembris monente electore Saxone primū vidi, & ob-
 seruauī stellam nouam ipsa Venere maiore, & clario-
 rem in asterismo Cassiopeiae, At Tycheni visa est toto
 Nouembri Veneri par, non maior. Verba viri exscribo pag.
 mihi 301. primo tomo. dicit ergo In Nouēbri, vt dixi Ve-
 neris stellam quantitate visibili æquabat: per Decē-
 brem Iouis sidus fermē æmulabatur; Ianuario sequē-
 tis anni Ioue paulo minor, stellisq; fulgentibus primi
 ordinis aliquantū maior fulsit, quibus in Februario,
 & Martio æqualis extitit: sic Aprili, & Maio stellas
 secundæ magnitudinis referebat, successiueq; ita de-
 crescendo per Iunium in Iulio, & Augusto fixis tertie
 quantitatis par fuit; adeo vt tunc maioribus in Cas-
 siopeia stellis, quæ etiam tertij status censentur quā
 similima foret, postea per Septembrem magis, ma-
 gisq; extenuata, Octobri, & Nouembri quartas in or-
 dine stellas repræsentabat: tuncq; presertim mense
 Nouembri vndecimæ illi Cassiopeiae stellæ, cui pro-
 xima erat, non dispar cernebatur: ita vt vna ab alte-
 ra insensibiliter discernetur. Porro in fine eius an-
 ni, & Ianuario sequentis stellas quintæ formæ vix ex-
 cedeat, in Februario sextas, & minimas quasq; adū-
 brabat, donec vltimo mense Martio adeo exilis red-
 dita sit, vt conspici vltius prorsus defineret, hæc*

Tycho; qui tamen in primo scripto maiorem Venere ab initio fecit: Verba eius sunt. Venerisq. illustre sidus visibili quantitate superauit, ut verò cum Landtgrauio se concordem reddat, qua etiam ratione repugnantia sua dicta conciliaret, dicit sibi stellam visam esse aequalem Veneri terre proximæ; at Landtgrauio maiorem visam eadem à terris remotissima: sed à Landtgrauio magis ipse dissidet, quàm ut excogitata concordia (etiam si diuinatrix) eos conciliare possit. Siquidem principi illi visa est maior Venere, cum primum eam vidit mense Decembri: at Tycho ni mense Decembri fuit equalis Ioui, nō maior Venere, etiā si Apogæa. Maiorem Venere præter Landtgrauium faciunt Cyprianus Leouitius, & Michael Mestlinus: sed hic sub dubie loquitur, & ferme (inquit) Venerem vincere visa est. Gaspar Peucerus non fuisse maiorem Venere dicit fulgore (inquit) puritate luminis, & magnitudine vtriusq. tam fixas quàm errantes hactenus superauit omnes, excepta Venere. Verum hic vir etiam à Tychone dissentit: nam cum dicat eousq. superasse omnes Planetas, Venere excepta, scribat q. die 3. Ianuarij 1573. vult is ad id temporis superatum Iouem magnitudine à stella, at Tycho eam Ianuario Ioue minorem; Decembri parem non maiorem facit. Ioannes Prætorius maiorem Ioue fuisse, at cessisse Veneri dicit.

Color.

De colore quoq. non prorsus consentiunt, qui obseruauerunt; nam Tycho pag. 301. eam ab initio albicante, claroq. fuisse asseuerat, instar coloris Iouis, ac Veneris. at postea in flauescentem transiisse: deinceps in principio veris rutilam factā, demum in colorem albicantem cum liuore degenerauisse. Mestlinus eandem ferme colorum seriem ponit: at Leouitius lon-

ge ali-

ge aliter. Verba sunt fuit diuersi coloris: sub finem No-
uemb. apparuit colore flauo, & albicāte: sub initium
Decembris habuit colorem rutilam, & quasi sangui-
neum; postea circa medium Decembris mixturam
quandam admisit, vt de singulis coloribus illis parti-
ciparet, argumentatur autem ex coloribus flauo, & albi-
cante iunctis fuisse stellam à Ioue, & Marte accensam, vt
adeo significet eo ipsa colore tinctam ab initio stellam fuisse.

pones Ty-
ch 1 como
p: 105.

Conueniunt, lumen eius fuisse ab initio Veneris amulum, **Lumen.**
adeo vt etiam interdum videri potuerit à pollentibus visu,
scintillasseq; ex qua scintillatione etiam argumentum ali-
qui desumunt, quod in orbe stellato fuerit inter fixas cum,
& fixæ scintillent: nequaquam vero errantes.

De motu infra cap. 9.

Historia observationum stellæ in mensibus
Iulii, Augusti, & Septembris.

A Prima istius observationum de stellæ in mensibus
Iulii, Augusti, & Septembris.

CAP. II.

Historia obseruationum, ex quibus iudicium, parallaxis adfuerit, necne, quantaque fuerit pendet, digeritur.

Ad ad obseruationum historiã transeamus, ex quibus iudicium pendet, utrum parallaxis adfuerit, & quanta. eas hoc ordine exponam. Primo ponam, quæ stellæ altitudinem, distantiamq; à vertice obseruantium acceperunt in meridiano. Secundo quæ eadem obseruarunt extra meridianum, vnâq; angulos azimuthales, ut necesse fuit, sumpserunt. Tertio eas exponam, quæ per distantias ab aliqua aliquibusue stellis fixis processerunt. Quarto seorsum ex illis annotabo, quæ ad figuram spectant, quam stella noua cum tribus Cassiopeiæ stellis 12.2.4. cõformauit, quæq; in obseruantium presertim oculis fuit. Quinto describam loca stellæ obseruata ad Aequinoctialem; per declinationem scilicet eius, atq; ascensionem rectam. Sexto exponam loca eiusdem ad Eclipticam per longitudinem scilicet, latitudinemq; eius.

CAP. III.

Historia obseruationum stellæ in meridiano, eiusq; ibi maximæ, & minimæ altitudinis.

A Prima itaq; propositarum descriptionum exordie do singulorum auctorum, quorū obseruationes ad meas manus peruenerunt, hæc est series, heq; obseruationes.

Pauli

Pauli Haynzelij observationes penes Tychonem Tomo
 II. capit. 43. Vir hic, qui fuit Consul Augustanus obser-
 uauit Stellam Geggings (hoc est) Augusta: est enim locus
 is ab ea Vrbe quingentis tantum passibus distans, et ean-
 dem cum Vrbe latitudinem, & longitudinem retineat, qua-
 tenus saltem sensus distinguere potius est. Altitudo autem
 Poli ibi obseruata iteratis observationibus est *grad 48.
 22. obseruauit ergo Hainzelius maximam, & minimam al-
 titudinem diuersis diebus subscriptum in modum ex Tycho-
 nis relatione.

*Tych. ibi
 pag. mihi
 361.

Anno 1572. die 14. Nouemb. h. 8. post meridiem fuit
 noua stella in meridiano supra polum, habuitq; tunc altitu-
 dinem maximam grad. 76. 34.

*pag. mi-
 hi 360.

Die 21. eiusdem hor. 7. post meridiem obseruabatur
 eadem in altitudine maxima grad. 76. 33. 45.

Die sequente hor. 7. 28. ante meridiem deprehendebatur
 in minima altitudine grad. 20. 9. 40.

Die 26. eiusdem mensis hor. 7. 8. post meridiem rur-
 sus inueniebatur altitudo maxima grad. 76. 34.

Die sequenti hor. 7. 6. ante meridiem erat in minima al-
 titudine grad. 20. 9.

Anno 1573. mense Ianuario die 3. hor. 4. 23. ante me-
 ridiem erat stellae altitudo minima grad. 20. 9. 40.

Die 4. eiusdem hor. 4. 15. post meridiem obtinebat ele-
 uationem supremam grad. 76. 35.

Die 3. Martij hor. 0. 26. ante meridiem fuit in mini-
 ma altitudine grad. 20. 9. 20.

Die 12. eiusdem mensis hor. 11. 54. post meridiem vi-
 sa est minima eius altitudo grad. 20. 9. 20.

Iudic.

Iudicium Tychonis, eiusq; emendatio obseruationum ibi dem eadem pag. 360.

Tycho diuersitatem obseruationum bipartiens stabilie maximam altitudinem grad. 76. 34. Et minimam grad. 20. 9. secundum ergo Tychonem hac esse debet ex Hainzelio descriptio. Altitudo stella maxima fuit grad. 76.

34. Altitudo minima fuit grad. 20. 9.

At quæ Hainzelius ipse de suis obseruationib. dicat in Epistola ad Vuolphium pono. Hainzelius ipse aliquantulum discrepat de obseruationibus suis à narratione Tychonis in Epistola ad Vuolphium, quæ legitur penes Tychonem eodem tomo. Verba sunt Hainzelij. Declinationem nos huius sideris ab æquatore septentrionalem ex vtraq; tam. maxima, quam minima in circulo meridiano ab Horizonte sublimitate eandem nimirum 61. part. 48. scrup. fere ter, quaterq;prehendimus, hæc ille. At ex declinatione eiusmodi deducitur maxima altitudo grad. 76. 34. Et minima grad. 20. 10. posita poli altitudine grad. 48. 22. adeoq; distantia verticis à polo gradus 41. 38. etenim complementum declinationis, adeoq; distantia stelle à polo erit grad. 28. 12. quæ detracta ex grad. 41. 38. distantia scil. verticis Hainzelij à polo, relinquit distantiam stelle in maxima eius altitudine ab Hainzelij vertice grad. 13. 26. adeoq; fit maxima altitudo stelle grad. 76. 34. Et rur sus infra polum, cum itidem ponatur declinatio grad. 61. 48. erit distantia stelle pariter à polo grad. eorundem 28. 12. quot scil. est complementum declinationis. quibus detractis ex altitudine poli grad. 48. 22. restant grad. 20. 10. pro altitudine minima stelle. Ex hacigitur assertio-

ne

Liber Primus. 25

*ne Hainzelij descriptiones altitudinis maxima, & minima
stellæ debent esse hunc in modum.*

Hainzelij observationes ex epistola ipsius ad Vuolphium.

Altitudo maxima stellæ meridiana fuit grad. 76. 34.

Altitudo minima fuit grad. 20. 10.

*Tychonis observationes primæ, seu primi scripti ob-
servavit Herritzuadij, cuius poli altitudo asseri-
tur ab ipsomet Tycho grad. 55. 58.*

*Tycho observavit stellam ab initio scriptumq; ea de re
suum divulgavit, vel vulgari permisit Hassnia. extant ve-
rò reliquæ operis apud ipsummet Tyb. pag. 582. & seqq.
in cod. 1. Tomo. Non explevit autē ipse opus, nisi mēse Maij
anni 1573. Nam in calce eorū, quæ habemus primi eius scri-
pti, hæc leguntur Quantum ad colorem huius stellæ at-
tinet, non semper eundem retinuit: sed ab initio albi-
cans videbatur, & propius Iouiali splendori accessit:
progressu autem temporis lumine coarctato, & inspif-
fato in rutilantem, & Martium fulgorem degenera-
uit, qualis est Aldeboræ, aut illius, quæ in dextro hu-
mero Orionis rubescit; non tamen vsq; adeo rutilans
fuit, quemadmodum hæc in humero: sed propius ad
colorem Aldeboræ accessit: nunc autem relicto isto
Martio rubore in lucidam transijt albedinem; ita vt
hoc mense Maio quiddam Saturnium, & Veneri simi-
le præferat; En vt mense adhuc Maij an. 1573 scribe-
bat in eo opere, adeoq; observationes in eo libro allatæ ad id
vsq; temporis sumptæ sunt; neq; adhuc quicquā contra ob-
servatum, hæc præcessisse volui, eo consilio, quod infra cōsta-
bit. interim observationes iam notentur. Observavit is ergo*

D

Stel.

26 De tribus nobis Stellis

stellam in maxima altitudine meridiana distare à Vertice g.
6. solum hec sunt eius verba in Cap. 3. quod est de situ eius
quoad mundi diametrum non multum ergo post principium
scribit. cum vertici proxima esset, tantum gradibus
sex ab ipso Zenith remota, minimam autem altitudinē
grad. 28. proximē affert: quod tamen minutis distiterit à
præfisa altitudine non differit. Verba sunt in eod. cap. 3.
est enim (inquit) complementum altitudinis minimæ
ipsius stelle videlicet partit. 62. proximē; neq. enim
hic præcisio magna requiritur. Non itaq. exacte ape-
rit altitudinem minimam; verum dum altitudinem grad.
28. ut proximam suscipit, pauculis admodū minutis abes-
se significat. quod & declinatio asserta astruit: dicit enim
declinationem stelle fuisse grad. 61. 59. eamq. à se reper-
tam, ne dum beneficio Triangulorum sphericorum ex longi-
tudine, & latitudine primum reperitis; sed in instrumento quoq.
Verba Tychonis ipsiusmet appono, per instrumentum e-
tiam oculari observatione facta illam eiusdem quan-
titatis inueni, ex declinatione verò grad. 61. 59. mini-
ma altitudo stelle meridiana deducitur grad. 27. 57. detra-
cta. n. ex declinatione scil. ex distantia stelle ab æquinoctiali,
seu ex arcu meridiani, nunc inter stellam, & æquinoctialem
arcu meridiani inter horizontem, & æquinoctialem (est au-
tem is arcus complementum altitudinis poli nēpe nunc grad.
34. 2.) restat altitudo minima meridiana stelle, dictoris
grad. 27. 57. ex hac igitur positione, adeoq. ex prioribus
observationibus Tychonis, primoque eius scripto hæc erit de-
scriptio Altitudinum maximæ, & minimæ stelle.

Ex Tychone in primo scripto.

Altitud.

Altitudo meridiana maxima stella grad. 84. 0. distantia si quidem à vertice erat grad. 6. 0. 0.

Altitudo meridiana minima stella grad. 27. 57.

Tychonis obseruationes cōmutatæ, vt in 2. scripto. obseruauit itidem Herritzuadij.

Tycho in secundo scripto, quod postea annis 18. elapsis cōscripsit aliam longitudinem minimam asserit, & aliam declinationem. Altitudinem ergo minimam asserit repertam à se grad. 27. 45. hæc sunt verba Tychonis Cap. 4. pag. mibi 351. Altitudo vero (inquit) stellæ peregrinæ minima, quā multoties adinueni, exāinauiq; sic se habuit grad. 27. 45. at de maxima reperijt quod antea, fuisse scilicet distantiam grad. 6. adeoq; maxima altitudo fuit grad. 84. Verba eius sunt, de stellæ in maxima altitudine cap. 4. pag. mibi 347. ob nimiam (inquit) rum stellæ altitudinem qua senis saltem gradibus à Zenith caputū reclinabatur. Penes autem Tychonem (saltem) significat solum, vt constat eius dialecti peritis. Verumenimuerò aliqua est in dictis Tychonis hac in re perturbatio; nam dicit distitisse solum grad. 6. à vertice stellam: quo dicto simul eius maximam altitudinem determinat grad. 84. at in eodem contextu verborum dicit à se non captam maximam altitudinem; quod instrumentum tunc suum sextam solum circuli partem amplectens illuc non pertingebat, verba sunt. Supremam enim altitudinem, quando vertici appropinquabat hoc organo ob nimiam stellæ tunc altitudinem, qua senis saltem gradibus à Zenith caputū reclinabatur, capere non licuit: cum arcus maximus, quem instrumento applicueram, solummodo sextam

28. De tribus nouis Stellis.

circuli partem adimpleret; hæc Tycho. at nisi potuit instrumento stellam assequi, quomodo cognouit eam distare sex gradibus a vertice? Et si hoc cognoscere potuit, quomodo non maximam altitudinem est assequutus? at de hoc alibi rursus, sit ergo descriptio.

Ex secundo scripto Tychonis.

Altitudo minima asseueranter grad. 27. 57.

Altitudo maxima (at cum aliqua diē. perturbatione) g. 84.

Annotatio.

Tycho in primo Tomo cap. 4. pag. mibi 420. distantiam stellæ a vertice in maxima altitudine deducit calculo ex altitudine minima grad. 5. 50. at quoniam non ut ex obseruatione ponit, ideo in hoc loco vix memoranda erat.

Landtgrauij Hassiæ obseruationes. Obseruauit Cassellis suis, ubi poli altitudinem tunc temporis inuenerat grad. 51. 18. infra cap. 16.

Landtgravius Hassiæ in scheda obseruationum, quā trāsmisissam ad se dicit Tycho pag. mibi 491. eamq. reponit cap. 8. eod. 1. Tomo, scribit die 26. Dec. hora 4. 51. obseruatā a se altitudinem meridianam maximam grad. 79. 30. Minimam autem die 29. Decemb. g. 23. 2. at die 2. Ianuarij seq. gr. 23. 3. in literis, quæ ad Peucerum utrāq. obseruationem confirmat, ut diligentissime factam, aptissimiq. instrumentis. sunt literæ penes Tychonē cap. 9. pag. mibi 599. Verba ibi sunt in additione ad literas, Nostris eam instrumentis omni qua fieri potuit diligētia obseruauimus altitudinemq. huius Cometæ (si modo Cometa dicēdus est) in maxima eleuatione in meridiano P. 79. 30. in maxima depressione sub meridiano grad. 23. 3. deprehē-

prehendimus. Hæc ibi, quæ rursus asseuerat, latiusq. in
secundis literis ad eundem Peucerum, quas subiungit Ty-
cho ipse pag. mihi 613. in eod. capite. Erit itaq. descriptio al-
titudinum max. & minima ex observationib. Landtgrauij.

Ex Landtgrauio.

Altitudo maxima grad. 79. 30.

Altitudo minima grad. 23. 3.

Observationes Gasparis Peuceri, obseruauit Vuitem-
bergæ, cuius poli altitudo asseritur grad. 51.

54. infra Latius.

Peucerus in literis ad Landtgrauium, quas reponit Ty- 603. cod.
cho, dicit à se obseruatam altitudinem meridianam maximã
Stellæ grad. 79. 56. distantia siquidem tum à vertice fuit
grad. 10. 4. altitudinemq. minimam, tum obseruatam gra-
23. 33. ut sit ex eo descriptio. Altitudo maxima grad. 79.
56. Distantia à vertice grad. 10. 4. Altitudo minima gr.
23. 33. Distantia à vertice grad. 66. 27. Observationes
Vuolfangi Schuleri, obseruauit, & ipse Vuitēbergæ Refert
Vri scriptum Tycho, Vuolfangus ergo ibi dicit: die 27. No- pag. 612.
uemb. paulo ante horam 7. matutinam à se obseruatam qua- cod. cap. 9.
drante permagno Stellam in meridiano, cum maximè dista-
ret, à vertice distitisse grad. 66. 27. ut idcirco altitudo
eius supra horizontē fuerit g. 23. 33. quantam scil. inuenit
Peucerus. Ex ea vero calculis deducit max. altitudinem gr.
80. 15. etenim cum sit altitudo poli grad. 51. 54. si ab ea
detrabatur altitudo minima reperta scilicet grad. 23. 33.
restabit distantia stellæ à polo grad. 28. 21. tantundem-
que stellæ distabit à polo in superiore meridiani parte,
cum moueatur stellæ per parallelum, cuius polus est polus

Th. M. 22m

*mundis qua distantia stellæ à polo si detrahatur à distantia
verticis à polo (erat ea distantia grad. 38. 6. Complemen-
tum altitudinis poli) restabit distantia stellæ tum à verti-
ce grad. 9. 45. eiusq; complementum scil. grad. 80. 15. e-
rit altitudo meridiana maxima stellæ. At verò instrumen-
to obseruans Schulerus eandem altitudinem maximam non
nisi grad. 79. 56. reperit; quantam inuenit Peucerus. con-
iicit ex ea differentia Schulerus passam esse stellam parallæ-
xim scrup. 19 quod idem prius senserat Peucerus. hæc est
ergo descriptio ex Schulero.*

Altitudo maxima stellæ grad. 79. 56. Instrumento capta.

*Altitudo eadem maxima grad. 80. 15. Ex minima alti-
tudine calculis deducta.*

*Altitudo minima stellæ grad. 23. 33 fuit ea semper eius fl.
tenoris. vt Schulerus ibi asserit.*

*Eliæ Camerarij obseruationes. obseruauit Franfordij cuius
poli altitudo grad. 52. 24.*

Eod. cap. 9
pag. mihi
691.

*Non obseruauit eandem semper altitudinem Elias Camerari-
us: sed diuersam diuersis diebus penes Tychonem. Die i-
taq; 23. & sequentibus mensis Nouembris Anno 1572.
dicit obseruatam à se altitudinem meridianam maximam grad.
80. 30. Distantiam à vertice minimam grad. 9. 30. At
mane diei 24. distantiam à vertice obseruauit grad. 65.
52. adeoq; minimam altitudinem grad. 24. 8. At anno
1573. Ianuarij die quinta, & sequen- & sq; ad octauam
post solis occasum inuenit minimam distantiam à vertice
grad. 9. 33. adeoq; altitudinem meridianam maximam gr.
80. 27. Vespere. At mane distantiam maximam à ver-
tice grad. 65. 43. Altitudinem minimam grad. 24. 17.*

D. c.

Die vero septima Aprilis, & sequentibus diebus post ho-
ram decimam vespertinam, distantiam maximam à terte-
ce inuenit grad. 65. 40. adeoq; minimam altitudinem gra-
24. 20. minimam ob solis accessum habere non potuit.

Die septima Augusti, & aliquot precedentibus diebus,
& sequentibus post primam horam inuenit distantiam mini-
mam grad. 9. 34. altitudinem maximam grad. 80. 26.

Georgij Baschij observationes, obseruauit Er-
fordiæ cuius poli altitudo grad. 51. 10.

Obseruauit referente Tycho. Die 25. Nouembris hor. pag 769

7. 14. P. M. stellam in meridiano reperitq; eius altitudi-
nem maximam grad. 79. 20. & die sequenti mane circiter
horam 7. altitudinem minimam inuenit grad. 22. 40.

Annotatio.

Ex his elicitur declinatio varia, qua de re in capite de
locis ad æquinoctialem.

Eralini Rheinoldi Iunioris, obseruauit sub al-
titudine poli grad. 51. 18.

Altitudo summa stelle visæ illi fuit grad. 79. 30.

Altitudo minima grad. 23. 2.

Adami Vrsini Norimbergensis. Cuius Ciuita-
tis latitudo est grad. 49. 24.

Altitudinem maximam inuenit grad. 79. Altitudinem mi-
nimam grad. 22. Penes Ty-
chonē ibi-
dem. pag.
782.

Thadæi Hagecij. Obseruauit Viennæ, cuius
poli elevationem grad. 48. 22. statuit.

Reperit altitudinem minimam grad. 20. 15. referente
Tycho. Capit. 8. pag. mibi 514. Maximam Tycho nos

refert. Fra-

Francisci Maurolici Abbatis Messanenſis. Obſerua-
uit is Meſſanae, cuius latitudinē ſtatuit g. 38. 30.

Altitudinem meridianam maximam reperit grad. 62.

*Distantiam à vertice. 28. refert Clavius viri Verba in
Spher. Sacroboſch. pag. mihi 194.*

Hieronimi Muſoſij Hiſpani. Obſervauit is Valen-
tiæ, cuius latitudinem videtur ſtatueret g. 39. 30.

Altitudinem maximam reperit grad. 67. 30.

Minimam gr. 11. 30. Tycho d. cap. 8. pag. mihi 567.

Cornelij Gemma. Obſervauit Louanij cuius eleuatio poli
grad. 50. 50. ex Gemma Parre.

Altitudinem maximam ponit grad. 79. 45.

C A P. I V.

Hiſtoria obſervationum ſtellæ, eiufq. altitudinum ex-
tra meridianum cum angulis azimuthalibus.

Nunc tranſeamus ad obſervationes altitudinū ver-
ticalium ſtellæ extra meridianum cum angulis a-
zimuthalibus, quos vocant modo paſſim ſcriben-
tes. Multo abſolutius cæteris huiusmodi indaginem proſe-
quutus eſt Vuilelmus Landtgravius Haſſiæ, de quo non ſe-
mel diximus, & dicemus. is ergo ſchedam ſubſcriptam ad
Tycho. tranſmiſit, ut Tycho ipſe refert dicto cap. 8. paul-
lum poſt principium, quam totam exſcribam; ſe habet ergo
hunc in modum, ſuntq. hæc eiufq. verba.

Anno ſalutiferi partus; 1572. die 3. Decemb. monē-
te Electore Saxone primū vidi, & obſeruavi ſtellam
nouam

Liber Primus!

33

nouam ipsa Venere maiorem, & clariorem in asterismo Cassiopeiæ. Sol tempore obseruationis tenuit grad. 21. m. 30. Sagitt. Sicut ex obseruationibus eius meridianis deprehendi. Obseruationes autem eo die factæ sic habent.

Die 3. Decembris.

Tempus.		Azimuth. occid.		Altitudo.	
H.	M.	G.	M.	G.	M.
7.	52.	144.	0.	75.	42.
8.	16.	138.	0.	* 73.	20.
8.	34.	135.	0.	71.	25.
9.	16.	131.	30.	66.	40.

Die 4. Decembris.

Sol tempore obseruationis in grad. 26. m. 31. Sagitt.

8.	16.	138.	0.	73.	20.
8.	16.30.	137.	0.	72.	45.

Die 10. Decembris.

Sol tempore obseruationis grad. 28. m. 40. Sagitt.

Tempus.		Azimuth.		Altitudo.	
H.	M.	G.	M.	G.	M.
7.	11.15.	147.	0.	76.	32.
7.	14.	146.	0.	76.	19.
7.	20.	144.	0.	75.	42.

Die 26. Decembris.

Locus solis tempore obseruationis 16. grad. 20. m. Capr.

4.	21.	161.	0.	78.	43.
4.	26.	164.	0.	79.	0.
4.	38.	171.	0.	79.	22.
4.	51.	180.	0.	79.	30.

E Die

Die 29. Decembr.

Inferior noua stellæ altitudo in meridiano septentrionali grad. 23. M. 2.

Anno 1573. 2. Ianuarij.

Inferior noua stellæ altitudo in meridiano grad. 23. 3.

Die 1. Ianuarij.

Locus solis tempore observationis grad. 1. m. 50. Aquar.

H.	M.	Azimuth.	Altitudo.
----	----	----------	-----------

4.	35.	152. 30.	77. 37.
----	-----	----------	---------

4.	36.	152. 0.	77. 33.
----	-----	---------	---------

4.	37.	151. 30.	77. 27.
----	-----	----------	---------

26. Februarij.

Locus solis tempore observationis grad. 18. Piscium.

7.	58.	145. 30.	36. 45.
----	-----	----------	---------

8.	3.	146. 0.	36. 20.
----	----	---------	---------

11. Martij.

Locus Solis. grad. 0. M. 55. Arietis.

7.	50.	149. 30.	33. 30.
----	-----	----------	---------

7.	53.	150. 0.	33. 10.
----	-----	---------	---------

14. Martij.

Sol tempore observationis grad. 3. 50. Arietis.

8.	2.	152. 0.	31. 43.
----	----	---------	---------

Post hæc cum nullum motum in stella hæc deprehendere possem, eam amplius non obseruavi. Hucusque Landgrauius. At Tycho hæc annotat; In margine (nquit) ubi hæc obseruationes annotabatur, sic ascriptum erat. Hic assumpta est eleuatio poli part. 51. m. 16. vt & per obseruationes stellarum Viræ maioris tunc temporis inuentum est instrumenti, vt opinor, vitio.

Hæc

Hæc Tycho, de qua annotatione agemus infra Cap. 16.

Observatio Andreæ Nolthij. Ut refert Tycho cap. 10. eodem primo Tomo pag. mihi 754.

Poli Embeccensis altitudinē statuit grad. 51. 42. Observavit die 29. Nouembris Angulum Azimuth. grad. ab ortu æquinoctiali versus septentrionem grad. 60. 0. Altitudinē visam grad. 77. 0. Distantiam à vertice grad. 13.

Observatio Thadæi Hagecij. refert Tycho cap. 8. pag. mihi 514. Observavit is die sexta Maij, hora 10. m. 7. P. M. angulum azimuthalem orientalem grad. 12. 13. Altitudinem grad. 22. 0.

C A P. V.

Historia observationum distantiarum stellæ novæ à stellis quibusdam fixis.

Tertio nunc loco observationes exponamus distantiarum stellæ novæ à stellis aliquibus fixis; eas verò hoc ordine pangam.

Ordinar à Thoma Digesseo Anglo, qui observavit distantias stellæ novæ à selectioribus sex asterismis Cassiopeia: penes Tychonem eod. primo Tomo, subiectum in modum. visa est itaque illi distare stellæ novæ. A stellæ quæ in pectore Cassiopeia: seu Schedir grad. 7. 45. A stellæ quæ in eiusdem coxa, seu flexura grad. 4. 58. A Genu, seu poplite grad. 8. 5. A crure grad. 9. 45. A sedis pede grad. 1. 28. A medio ascensu grad. 5. 15.

Elias Camerarius observavit distantiam stellæ novæ ab undecima Cassiopeia grad. 0. 50. 0. penes Tychonem.

D 2

Cypria

Thome Digessei Angli observationes. cap. 9. pag. 654.

Eliz Camerarii observatio eod. cap. 9. pag. 694.

36 De tribus nouis Stellis

Cyprianus Leonitius. Obseruauit stellam ipsam nouam incidisse corpore suo exacte in sedem Cassiopeia, eamq; parte sedis attigisse, cui podex Cassiopeia innuitur.

Geor. Buschii penes Tych. c. 10 pag. 774. Georgius Buschius Erfurdiensis obseruauit (ut ipse profectur) stellam nouam recessisse à stellula Cassiopeia, cui uicina erat (intelligit arbitror undecimam) usq; ad g. 2. 20. Vnde etiam colligit habuisse stellam nouā motu in proprium.

Hag. pen. Ty. h. 8 p. 508. in 2. scripto. Thadeus Hagecius Vienna reperijt distantiam stella noue à stellis sex fixis subiecturam in modum. stella ergo noua. v. s. est distare à stellis Cassiopeia ab 11. erectione sedis gr. 1. 24. A. 12. Lucida Cathedra. 5. 15. A. secunda (Schedir) grad. 7. 47. A. 3. (Cingulo) grad. 7. 0. A. 4. (flexura) grad. 4. 51. A. Cynosura grad. 25. 30.

Hag. in 2. scripto. Tych. p. 509. Emendauit Thadeus in 2. scripto obseruationes, seu distantias duas à stella scil. 11. & à flexura. A stella 11. pro grad. 1. 24. reposuit grad. 1. 26. A flexura seu stella 4 pro grad. 4. 51. reposuit grad. 5. 3.

Mun. pen. Ty. c. 8 pag. 566. Hieronymus Munosius Hispanus obseruauit distantiam stellæ noue à tribus fixis hoc modo. Stella ergo noua uisa est illi distare 3. A sedili Cassiopeia stella 12. 3. grad. 5. 20. à flexura grad. 5. 10. A Schedir grad. 7. 50.

Cor. Gem. pen. Ty. c. 8 p. 554. Cornelius Gemma in prioribus tantis obseruauit distantia noue stellæ à stella polari, & à trib. Cassiopeia stellis à flexura scil. à Cathedra, & à pectore hunc in modum.

Stella noua	A stella poli. seu Cynosura	gr. 23. 48
distat.	A flexura Cassiopeia	gr. 4. 28
	A Cathedra, seu lucida Cathedra	gr. 4. 40
	A pectore, seu Schedir.	gr. 6. 58

Eiusdem Cornelij in lib. de mundi Characterismo obserua

tiones penes Tychonē cap. eod. pag. 558. In libro, quem inscri-
psit de mundi characteris, siue de cosmocritica arte, distan-
tias stelle noue à nouem fixis panxit: sunt autem à polari,
à clara Hirci, à clara Persei, à capite Cassiopeie, à clara in
dorso seu pectore, Schedir, à 3. Cassiopeie, quæ est in cingu-
lo, à clara in lumbis eius, quæ est 4. Ab undecima, à clara in
fede eius, à clara lucida Cathedra, est 12. asterismi Cassiopeie.
Stella ergo noua distabat iuxta observationes 2. Cornelij.
A polari seu Cynosura grad. 24. 40. A Clara Hirci grad. 42. 4.
A Clara Persei grad. 27. 7. A Capite Cassiopeie grad. 9. 36. A Cla-
ra in pectore (Schedir) grad. 7. 24. A Cingulo Cassiopeie grad. 6.
35. A clara in lumbis grad. 4. 36. Ab 11. grad. 1. 24. A clara Cathed.
grad. 5. 4. *Tycho in 1. scripto, seu in primis obser. suis ob-
seruauit distantiam stelle noue à tribus fixis Cassiopeie. ex-
quisito (ut ibi dicit) instrumento, & omnium minorū ca-
pace. A Schedir A lucida Cathedra, à flexura, fuerunt autē
distantie obseruata stelle ipsius A Schedir grad. 7. 55. A lucida
Cathedra grad. 5. 21. A flexura grad. 5. 1. At in 2. scripto, se-
cundisq; observationib. multo plures distantias annotauit, à
multoq; plurib. stellis eas sumpsit: sunt autem subiectæ.

D. stat 5. Poplite	{ G. 8. 13. ÷ }	{ }	{ }
Stella 11. Erect. sedis	{ G. 1. 31. }	{ }	{ A Cyno. Grad.
noua. à 6. Cruce	{ G. 9. 48. }	{ }	{ Cynosura, seu 25. 14.
stellis 12. lucida Cath.	{ G. 5. 19. }	{ D. stat }	{ A Clara. G. 42. 28.
Cassio 2. Schedir.	{ G. 7. 50. ÷ }	{ eadem }	{ Hirci. G. 27. 22.
perig. 33. Cingulo.	{ G. 6. 53. }	{ stella }	{ Clara
4 Flexura.	{ G. 5. 2. }	{ noua }	{ Persei.
1. Capite.	{ G. 10. 22. }	{ }	{ }
27. Extrema pedis	{ G. 12. 58. - }	{ }	{ }

* Tyc. obl.
in 1. scr. p.
top. 583.

Tych. in 2.
scripto c. 8
pag. 44.
508. 558.
566.

Hæc

Hæc Tycho, qui reputat emendatiores secundas obseruationes; qua de re infra.

Appendix.

pen Tych. Thomas Digessens dicit stellam nouam in una perpetua
pag. 674. linea apparuisse cum stellula, qua in genu Cassiopeia, & alia,
qua in latere dextro Cephei sub cingulo est; nec non & rectis-
simè cum ea, qua in Coxa Cassiopeia, & altera in humero Ce-
phei sinistro.

pag. 781. Ex quibus dictis Tycho deducit stella longitudines, ac la-
titudines multum inter se diuersas; ut concludat descrip-
tiones eius viri inconsistentes.

Cornelius Gemma dicit stellam nouam in linea recta con-
stitisse cum insigniore in lumbis Cassiopeia, Clara Persei, ac
Pleiadibus. Item in linea recta cum stella polari, & ea qua in
uatis Vrsæ maioris.

CAP. VI.

De figura, quam efficiebat stella noua cum trib. Cas-
siopeia stellis secunda, quarta, & duodecima.

STella noua quadrilateram quandam figuram cum trib.
Cassiopeia stellis 2. 4. & 12. constituit ex omnium,
qui eam obseruauerunt, confessione. at quamnam figura
ea inter quadrilateras fuerit, non æque consentiunt omnes:
nonnulli Rhombum indicauerunt (ut Clavius) alij Rhomboi-
dem, quos refert Prætorius: alij Trapezium, ut Prætorius,
Appianus, Tycho, Thadeus Hagecius. subiiciamus descrip-
tionem Tychonis duplicem, nec non, et Thadei Hagecij; deinceps

ceps autem aliorum dicta afferamus.

Tycho. describit figurā
subiectam quadrilaterā
A.C. D. B. in qua A. stel-
la 2. Cassiopeia. (Stella
12. eiusd. B. 4. eius ip-
sius D. stella noua. latus
A.C. facit grad. 4. 59. A
B. grad. 4. 40. C. D. gra.
5. 19. D. B. grad. 5. 2.
sunt itaque latera inae-
qualia omnia, & idcir-
co figura est Trapezia
ex Tychone, at inserta

stella quoque, I. I. in puncto E. & ductis E.C. & E.B. & D.E. ef-
ficatur quadrilaterum A.C.E.B. & duo triangula E.D.C.
E.D.B. latus autem E.C. est grad. 4. 44. ex descriptione
Tychonis. E.B. grad. 3. 35. D.E. grad. 1. 31. Ductus au-
tem D.A. arcus est ex eodem Tychone grad. 7. 50.

* Arcum D.A. ponit grad. 7. 55. Arcum D.C. grad. 5. 19
arcum D.B. grad. 5. 1.

Latera Hagecius variat; attamen figuram Trapeziam re-
tinet. facit is ergo latus A.C. grad. 4. 57. A.B. grad. 4. 42.
C.B. grad. 5. 15. D.B. grad. 5. 3. arcum D.A. grad. 7. 47.
C.E. grad. 4. 46. B.E. gr. 3. 40. D.E. grad. 1. 26. Prior
Thadei, non usquequaq. constat.

Ioannis. Pratorij refert dicta Tycho*. verba eius sunt.
Stella noua cum tribus ipsius Cassiopeia stellis, quae
sunt in ordine secunda, quarta, duodecima, Rhombū

descriptio
Tych. in 2.
scripto pa-
gina 507.



*Tych. pri-
mo scrip-
topa: 585.
Thadei Ha-
g c. penes
Tych. pag.
507.

Ioan. Pra-
tor in cap.
9 pag. 640

figu-

figurā, quasi, vel Trapezij effingebat, plerofq. Rhomboidis appellatione vfos video, sed (vt opinor) minus congrue; quoniam opposita eius figura latera minime æqualia esse videbantur. Hæc ille, qui cum opposita figura latera æqualia esse neget, Trapezium proculdubio facit. At Rhomboidem faciebant illi, quos ipse suppresso nomine testator.

*. phil. Ap.
penes Tych
p. 644. c. 9.
* Cl. in Sph
fac. p. 192.

* Dicit Appianus constituisse stellam nouam cum dictis tribus Cassiopeiæ stellis figuram Trapezij, magisquā Rhombi.

* Dicit Clavius ex omnium assertionem figuram, quam stella noua cum tribus Cassiopeiæ superius memoratis consuebat, fuisse Rhombum; & speciatim dicit æquē distitisse nouam à quarta atq; 12. distabat à 2. quod tamen negauit Prætorius, & Tycho, nec non Hagecius inæqualia faciunt.

Pau. Frid.
pen. Cl. pa.
194.

Paulinus Pridianus hæc habet verba inter cætera, quæ refert Clavius. Iuxta Cassiopeiam autem septentrionem versus noua hæc stella conspicitur cum ea, quæ in pectore est Cassiopeiæ, & altera, quæ supra sedem. prope crura, & tertia in medio cathedræ ita constituta, atque locata, vt Rhombi figuram, atq; formam exprimat, cuius superiorem, & ad polum vergentem angulum ipsa noua efformat stella. Hunc ergo dicendi modum est sequutus Clavius.

CAP.

CAPVT VII.

Hist. locorū stelle statutorū ad equinoctialem: per declinationē scilicet, & ascensionē rectam ipsius.

AD Historiam nunc positionum transeamus, quibus diuersi scribentes collocarunt stellam ad equinoctialem: siue determinarunt eius declinationem, & ascensionem rectam. Interdum non erit determinatio ex observatione ipsa sola, ac pura; sed ex interposita praterea indagine, Triangulorū spher. ope. Veruntamen historiae ego loco singulas opiniones afferā, non expositis interim ex Trigonometria indaginib. ne distinctas partes cōfundā. A Tyc. exordiar.

Tycho in 1. scripto longitudine, & latitudine stellae deduxit reperit ope itidem Trigonometriae Declinationem stellae grad. 61. 59. ascensionem rectam grad. 0. 17. indagauerat autem longitudinem, & latitudinem ex distantijs eius à stellis Cassiopeiae obseruatis, quas supra memorauimus.

Tych. positio in primo scripto c. 8. pag. 587.

At in 2. scripto ex minima stellae altitudine grad. 27. 45. ut supra Cap. 3. altitudineq; poli Herritzuadij, ubi obseruauit grad. 55. 58. deduxit declinationem grad. 61. 47.

Tych. in 2. scripto c. 4. pag. 358

Ex eiusmodi declinatione, & lucida Cathedra Cassiopeiae deduxit ascensionem rectā cap. 5. pag. 381. g. 0. 25. ex declinatione, & stella extrema pedis Cassiopeiae deduxit ascensionē rectā ibid. g. 0. 26. intercedente scil. differentia minuti, q̄ differentia partiēdo statuit ibid. pro satis p̄cisa ascensione g. 0. 26. Verba eius sunt. Accipiendo itaq; his intermediū verior, & limitata ascensio recta euadet g. 0. m. 26. satis p̄cise constituta. Attamen ex latitudine, & longitudinae stellae prius q̄ sitis, & inuestigatis deducit p. 386.

ut omnium accomodatissimas, & exactissimas.

F Decli-

42 De tribus nouis Stellis

Declinationem { Grad. 61. 46. 45.

Ascensionem rectam { Grad. 0. 26. 25.

Paul. Hain. Afferit Paulus Hainzelius in literis ad Vuolphium reper-
penes Tyc. tam a se declinationem stelle noue ter, quaterq; grad. 61.
c. 8. p. 535. 48. ferè. At si minima stelle altitudo Hainzelio esset, quam
illi tribuit Tycho, grad. 20. 9. 40. fuit exacte declinatio
Grad. 61. 47. 40.

Frac. Mau- Franciscus Maurolicus Mathematicus insignis colligit de
rolicipen. clinationem stelle grad. 66. 30. ex distantia eius à Vertice
Clau. loco messanae grad. 28. Messanae autem polus eleuatur grad. 38.
citato. 30. erit. n. distantia poli à vertice Messanae grad. 51. 20.
à quibus detracta distantia stelle à vertice grad. 28. restant
grad. 23. 30. quorum complementum scil. grad. 66. 30 est
declinatio stelle.

Ascensionem rectam facit grad. 0. vel propè: dicit enim
sitam in eo puncto, in quo Colurus æquinoctiorum secatur arcti-
cum circulum, aut ipsi puncto vicinissimam.

Clau. sent. Clavius sententiam Maurolici penitus suscipit ibidem.

Gasp. Peu. Peucerus in literis ad Landtgrauium Hassia obseruatam
pen. Tych. à se dicit Ascensionem rectam grad. 359. 56. At declina-
pag. 606. tionem non vno modo obseruatam profitetur.

{ Propè Verticem obseruauit grad. 61. 28.

{ Propè Horizontem grad. 61. 39.

Vuolf Sch. Vuolfangus, & ipse reperit declinationem stelle ex alti-
pen Tych. tudine minima grad. 61. 39. ut Peucerus.
pag. 622.

Ex altitudine maxima non deduxit. Ascensionem rectam
reperit grad. 359. 10.

Differentia ergo inter Peucerum, & Schulerum est in
ascensione recta grad. 0. 46.

Ioan-

Ioannes Prætorius facit declinationem grad. 62. Ascensionē rectam grad. 359. pen. Tych. pag. 640.

Ascensionem is rectam facit grad. 0. etenim attigisse dicit colurum æquinoctiorum. pen. Tych. pag. 644.

Declinationem is reperit grad. 61. 54. Ex altitudine maxima. At eandem reperit grad. 61. 44. Ex altitudine minima. pen. Tych. pag. 693.

Deducit hinc parallaxim fuisse grad. 0. 10. Corellariū

Ascensionem rectam reperit grad. 0. 53.

At huic ascensioni rectæ dicit respondere grad. 0. 50. Arietis. cum potius respondeat grad. 0. 57. immò grad. 0. 58. eiusdem signi.

Erasmus Rheinoldus Iunior Declinationem in maxima altitudine reperit grad. 61. 48. Declinationem in ima altitudine reperit grad. 61. 44. 30.

Andreas Nolihius inuenit Declinationem grad. 61. 49. Ascensionem rectam grad. 357. 11. Ita ut differat ascensio hæc recta ab inuenta à Tychone grad. 3. 15. ut ipsemet Tycho asserit. *

Reperit is declinationem ex altitudine maxima grad. 61. 50. Distantiam enim tum à polo grad. 28. 10. At declinationem ex altitudine minima grad. 61. 30.

Distantiam enim tum à polo grad. 28. 30. inuenit.

Corell.

Differentia ergo est minutorum 20. quam parallaxim interpretatur obseruator.

Ascensionem rectam in grad. 1. Arietis: at in quoto eius minuto, non aperit.

Thadeus Hagecius facit ascensionē rectam stellæ nouæ g.

F 2

360.

Joan Præt.

Phil. Ap-
pian.

Elię Cam.

Corellariū

Annotatio

pen. Tych.

pag. 700.

pen. Tych.

P. 755. &

759.

* pag 759.

Georgij

Pusc pen.

Ty. h pag.

269.

pen. Tych.

pag 54.

44 De tribus nouis Stellis

360. seu grad. 0. etenim dicit meridianum ipsam tran-
sisse cum coluro equinoctiorum.

At Tycho ex eiusd. Thadai positionibus ostendit fuisse gr.

0. 10. Declinationem ex altitudine minima grad. 20. 15. col-
ligit grad. 61. 53.

Cor. Gem-
inae pen Ty-
cho. p. 554.

Declinationem facit grad. 60. 40. At ex illis, quae dicun-
tur pag. 561. videtur alia deduci declinatio.

Ascensionem rectam facit grad. 360. siue grad. 0. nam cū
principio Arietis in meridianum venisse vult pag. 560.

Munofit

pen. Tycho

pag. 567

Landt. Haf-

sia ex Tycho

pag. 500.

501. 502.

Ascensionem rectam is facit grad. 1. 41. Declinationem
grad. 62. 0. Tycho ex observationibus Azimuth. & altitudinū Lan-
dtgrauianis deducit ope Triangulorum ascensiones rectas, et
declinationes stelle, quales oportebat Landtgrauium asserere.
Easque varias varijs diebus deducit, quam demum va-
rietatem ipse notat pag. 502. Estque apposta Tabella.

Summa

Liber Primus.

45

*Summaria Collectio modo inuentarum Ascensionum Re-
ctarum, & Declinationum Nouae Stellae.*

ANNO	DIES	Tempus		Asc: Recta		Declinatio.		
1572.		H.	M.	P.	M.	P.	M.	
MENSES. December	3	7	52	I	25	61	45 ¹⁵	
	3	8	16	I	24 ¹⁵	61	43 ¹⁰	
	3	8	34	I	25 ¹⁵	61	41 ¹⁰	
	3	9	16	I	36	61	42	
	4	8	11	I	17	61	43 ²⁰	
	4	8	16 ¹⁵	I	47 ¹⁵	61	43 ¹⁵	
	10	7	11 ¹⁵	I	32	61	44 ¹⁵	
	10	7	14	I	19 ¹⁵	61	43	
	10	7	20 ¹⁵	I	17 ⁵⁰	61	45 ¹⁵	
	26	4	21	359	38 ¹⁵	61	44	
	26	4	26 ¹⁵	359	41	61	42	
	26	4	38	359	32 ⁴⁵	61	44 ²⁰	
	26	4	51	359	26 ¹⁵	61	46	
	ANNO	11	4	35	0	36	61	45 ¹⁵
	1573.	11	4	36	0	36	61	44 ¹⁵
Ianuar:	11	4	37 ¹⁵	0	38 ⁴⁰	61	45	
	26	7	58	I	26	61	8	
Februa:	26	8	3	I	28 ¹⁵	61	39	
	11	7	50	I	45	61	39 ¹⁵	
Martius	11	7	53 ¹⁵	I	19	61	41	
	14	8	2	I	31	61	38	

Historia locorum ad eclipticam, siue latitudinis,
& longitudinis stellæ nouæ attributarum.

Tych. posi-
tio i. scri-
ptop. 586.
cap. 8.
Tych. in 2.
scripto pa.
384.

Tychon in primo scripto ex distantijs stellæ nouæ obserua-
tis à stellis Cassiopeie colligit longitudinem eius in gr.
6. 59. Tauri. Latitudinem grad. 53. 59.

At in secundo scripto ex multis inquisitionib. tandem col-
ligit, & statuit longitudinem in grad. 6. 54. Tauri. Latitu-
dinem grad. 53. 45.

Landtgr.
Hasl. pen.
Tyc p. 599

Landtgravius Hassig in primis literis ad Peucerum se depre-
hendisse scribit longitudinem stellæ in grad. 7. 10. Tauri, &
latitudinem Septentrionalem grad. 53. 40.

At ibidem dicit ad octauam spheram longitudinem habuis-
se grad. 6. 58. Tauri latitud. autem grad. 53. 36.

pen. Tych.
p. 613.

Verum in 2. ad eundem Peucerum stellæ nouæ (non ad o-
ctauam spheram sed simpliciter) easdem longitudinem, & la-
titudinem, quas modo diximus, tribuit. scil. longitud. grad. 6
58. Tauri. Latitudinem grad. 53. 36.

Annotatio

De modo autem observationum hæc ibidem scribit, Quo-
niam (inquit) longitudinem, & latitudinem non per
scrupulosam calculationem; sed adiutorio globi, &
horologij iustificati perquisuimus, & toto tempore,
quo perdurauit,prehendimus eum, ne in minuto
quidem quoad longitudinem, aut latitudinem motū,
aut variatum fuisse.

pen. Tych.
pag. 606.

Gaspar Peucerus in literis ad Landtgraviū dicit à se ob-
seruatam longitudinem loci visi; cum erat proxima vertici
Stella

Liber Primus.

47

Stella grad. 6. 25. Tauri. Latitud. grad. 54. 16. At in minima altitudine reperit. longitud. grad. 6. 0. Tauri. latitud. grad. 54. 3.

Arbitratur itaq. parallaxim fuisse in longitudine. m. 25. Corell. in latitudine. m. 13.

Penes eundem Tychonem pag. 622. Vuolfangus Schule- Schuleri. rus easdem longitudes, & latitudes stelle in maxima, & minima altitudine reperit, quas Peucerus, eandemq. annotavit parallaxim.

Positio Ioannis Prætorij, penes Tychonem pag. 640. Is vir Prætorij, ponit longitudinem stelle in grad. 7. 0. Tauri. latitudinem grad. 54. 0.

Philippus Appianus in literis ad Bandtgraviū Hassiæ po Appiani. nit longitudinem stelle in grad. 6. cum aliquibus minutis, * pen. Tyc. que non exprimit. Latitud. grad. 53. & aliquot. minut. pag. 644. que non exprimit. At secundum obtusam spheram reperit eam in medio Arietis.

Elias Camerarius reperit. longitud. stelle grad. 7. 10. Camerarij Tauri. latit. grad. 53. 44.

Sed Erasmus Rheinol. Iunior penes Tychonem pag. 700. Erasmi. Longitudinem reperit in summa altitudine grad. 7. 12. 45. Tauri. latitudinem grad. 53. 36.

In altitudine minima reperit longitudinem grad. 7. 10. 33. Tauri. latitudinem grad. 53. 33. 14.

Cyprianus Leovitijs penes eundem Tychonem pag. mibi Leovitijs. 705. eiusdem stelle novæ. Longitudinem ponit in grad. 8. 0. Tauri. latitudinem facit grad. 50. 0.

* Ponit is longitudinem stelle visam grad. 5. 57. Tauri. * And. Nol. thij pen. Tych. pag. 702. Latitudinem visam grad. 55. 0.

Thas

Thadæi Ha-
gecij pen.
tych. pag.
335.

Thadæus Hagecius in 1. scripto facit longitudinem stellæ grad. 6. 51. Tauri. Latitud. grad. 53. 55. At in 2. scripto (ibid. Tycho) facit longitudinem grad. 6. 41. Tauri latitud. grad. 53. 59. Verum ex stellis fixis (vt Tycho pag. 527.) deducit longitudinem grad. 6. 54. latitud. 53. 49. Demum in calculo emendato (ibidem Tycho) facit longitudinem grad. 6. 47. Tauri. latitudinem 53. 59.

Fabr. pen.
tych. pag.
59.

Paulus Fabritius Mathematicus, & Medicus Casarcus vt ex dialecti Thadæi Hagecij refert Tycho. obseruauit longitudinem stellæ grad. 6. 14. Tauri latitud. grad. 54. 12.

Munofij pe-
n. s. Tych.
pag. 567.

Hieronymus Munofius Hispanus obseruauit Valentia (vt supra) stellæ longitudinem grad. 7. 48. Tauri: latitudinem grad. 53. 36.

Cornelij
Gē ne pen.
tych. pag.
553. 560.

Cornelius Gemma in 1. pagellis de stella noua conscriptis longitudinem eius constituit grad. 6. 30. Tauri: latitudinem grad. 52. 40. solum. At in libro de mundi Character finis eadem stellæ longitudinem atq; eius, quæ in lumbis Cassiopeiæ asserit proindeque longitudinem stellæ nouæ statuit grad. 4. 0. Tauri.

CAPUT IX

De stellæ motu, ex eoq; suppositio ad sequentes
indagines.

Pures, grauioresq; scriptores stellam eandem nouam omni motu alio à motibus stellarum fixarum caruisse asserunt. Tycho his id uerbis asserit eod. primo Tomo c. 3. non longe à principio (pag. mihi 300.) constitit ve-

ro

ro (*inquit*) perpetuo in vno, eodemq; loco cæli immota, nihil in hanc, vel illam partem, quod vllis sensibus dignosci poterat, vnquam digrediens; sed eandem semper ad vicinas Cassiopeiæ stellas dispositionem conseruans, *Landtgravius Hassie eandem motuum carentiam tribuit in literis 2. ad Peucerum, quæ penes Tych. sunt. verba Landtgrauij sunt.* Et toto tēpore, quo perdurauit Cometa hic, deprehendimus eum, ne in minuto quidem quoad longitudinem, aut latitudinem motum, aut variatum fuisse, *Mestlinus pariter hæc penes Tych. habet.* Animaduertimus autē; quod nullius, ne tardissimi quidem, planetarū motui se accomodet, sed vnica, & simplicissima quotidiana reuolutione, sicut & stellæ fixæ (de proprio qui in fixis apparet motu, cum sit longe tardissimus, hic non agimus) eundem ab initio apparitionis ad hodiernum vsq; diem positum ad illas retinens, circumferatur. *Peucerus in literis ad Vuolphium hæc et ipse habet.* Tum quod (*inquit*) fixarum instar nullo alio, quàm primi motus circumactu conuertitur. *Ioan. Præt. Ioachimicus idem asseruit referente eius verba Tich. c. eod. 9. pag. mihi 640.* Motus (*inquit*) huic fideri nullus excepto eo, quem cum stellis fixis cōmunē habebat, eundemq; quē primo habuit locū, deinceps semper retinuit. *Paulus Fabricius Mathem. & Medicus Casareus immotum, & ipse posuit (vt Tycho testatur) eod. c. 9. p. mihi 529. Paulus itidem Hainz. immotū, vt superiores facit. & verba sunt in literis ad Vuolph. c. eod. 9. p. mihi 537. cum q. in Tauro fixus, iquit hucusq; atq; immobilis in eo ipso Cæli loco i quo primū cōspectus est, & hereat. Mau. pariter,*

G

& cum

Eod. tomo
cap 9 pag.
613.

Eod. Cap. 9
pag 535.

Et cum eo Clavius immotum fecere. Maurolicus, cuius verba refert, & sententiam prorsus suscipit Clavius comm. in Spher. Sacrobosc. post digress. de quantitate stellarum hæc habet inter cetera. Quod præter hæc & stare etiam suo loco videtur, nec alio, quàm diurno motu progredi, ac vna cum firmamento reuolui, Hoc demum de motu, seu de immobilitate stellæ communiter ferme Scriptores, ac obseruatores tradidere. non desuere tamen, qui motum illi tradiderunt; & horum alij ascensionem tradidere; eamq; motu reeto, ut Elias Camerarius. cuius verba penes Tychonem s. Hoc sidus (inquit) non decreuit tempore: sed potius altius in firmamentum ascendit; cum nullam vllis temporibus parallaxim fecerit. Idem quoq; credit Ioannes Dee. Anglus penes eundem Tychonem s. immo, & Eandt grauius, consensisse videtur. affero. verba Tychonis, Retulit (inquit) mihi eximius Illustrissimi Principis Vuilhelmi Hassiæ Landtgrauij Mathematicus, Christophorus Rothmannus. (cum me iussu sui Principis instrumentorum meorum astronomicorum perspiciendi causa non ita dudum inuississet) quodd ex familiari colloquio prædicti D. Ioann. Dee; quando Casellas redeundo in Patriam trāsisset, inter alia perceperit, ipsum omnino in ea fuisse sententia; stellam hanc neotericam, intra mundi quidem ætherei vastissimam capacitatem contentam extitisse: attamen non in eodem loco quoad remotionem à terris perpetuò permanisse; sed paulatim ab humiliori situ in sublimiori per lineam rectam ascendendo se recepisse. quæ sanè opinio, & si ab Illustrissimo prædicto principe tum etiam Cornelio Gem-

ma.

Cap. eod. g.
pag. 693.

Eod. Cap. 9
pag. 691.

ma non improbanda visa est, pace tamen tum horum tum ipsius Dee dixerim, nullatenus huic stellæ consentanea fuit, Hac ibi Tycho. at sententiam Cornelij Gémæ plenius refert, quæ fuit stellam primum descendisse; postea ascendisse eatenus, ut ob immensam à visu nostro elongationem videri desierit; non quod esse desierit; motum vero utrumq; per lineam rectam fuisse asserit. Verum motus per lineam à centro rectam nullam facit loci veri differentiā, ut ex ea quoq; positione stella eundem semper locum verum retinuerit. Georgius Buschius motum circulare per epicyclum, vel epicycli instar tribuit; idem Tycho refert cap. 10. pag. mibi 772. dicit vero, Id vero quod illic habet, cuius etiam in prioribus chartis mentionem fecerat stellam hanc ad modum epicyclorum imitando Iouem, qui tunc temporis à perigæo sui epicycli ascendeat, se se versus superiora sustulisse, & ob id locum suum in anteriora mutasse id inquam omnino falsum est, hac ille. at refert quoq; alium suppresso nomine, qui apud stellam primam in Collo Cassiopeiæ exortā inde ad humerum eius processisse dexterum, atq; inter secundam & 21. eius stellam interuallo temporis 53. dierum confecisse grad. 19.6.1. commentus est. quæ historia merito à Tychone rejicitur, cum omnium aliorum observationibus è regione repugnet. Cyprianus Leonitius motum; sed multo minorem, & subdubitando tribuit verba sunt, Motum stellæ, quem suapte natura haberet, nullum animaduertere potui; proinde mansit in vno, eodemq; loco per duos integros penes menses: nunc vero intra mensem vnicū videtur mihi stella illa aliquantum progressa ad gradus tres in Bo-

Cap. eod.
pag 563

ream versus ipsum sidus Cephei, legimus verba hac pene s Tychonem parum post principium cap. 10 pag. mibi 705 In hac sententiarum varietate ego suscipio priorem, ut plurimum, & grauiorum virorum observationibus respondentem; eritq; mihi pro suppositione ad sequentes indagines: Licet quomodo utar suppositione (nempe intra paucularum horarum intervallum non mutasse eam locum) conspirent etiam aduersarij multi; tum qui rectum solum motum assignant ascensus, aut descensus: tum qui circula rem quidem assignant; sed exiguum, ut Buschius. ex Leuitio etiam horae spatio solum secunda quindena mota esset, differentia nempe exigua, & sensum effugiente.

CAPVT X.

Ordo seruandus in demonstranda sede stellae nouae ostenditur. Conclusio autem est. stellam fuisse subtus Lunam.

I Actis iam, quae praecessere, fundamentis: accedamus ad demonstrandam propositam conclusionem; nempe stellam anni 1572. sublunarem fuisse, si observationes eius, tunc temporis habitae, quae comparari possunt, earumque saltem potiores, suscipiantur. Conferentur autem binae in duobus diuersis locis peractae eodem tempore; ex locis scilicet visis parallaxim verticalem inuestigando, ex eaque parallaxi distantiam stellae a centro, iuxta prop. 8. cap. 2. primo

Liber Primus. 53

primo libro Antiticho. At vero capit. eodem prop. 13. quin-
 que indagines collegimus, quibus ex visis locis (vero adhuc
 ignoto) parallaxis inuestigari potest. In presentia itaque
 singulas earum experiemur in observationibus eius tempo-
 ris; quae potissimum à Tychoe describuntur. qui cum accer-
 rime tueatur stellam fuisse caelestem, immò in octava sphaera
 collocatam; Nemo suspicari potest ab eo relatas ad antiquam
 scholae opinionem propugnandam; cum & nonnullas earum
 extorquere conetur ad eam ipsam sententiam evertendam.
 Indagines autem quinque; quas prop. suimus, haec erunt.
 Prima quidem ex differentiis parallaxium verticalium, da-
 ta distantia visae stellae à vertice alterutrorum duorum ter-
 ra locorum, quorum etiam latitudinis differentia data sit. *
 ex hac via conferentur, & pensabuntur observationes stel-
 lae in meridiano à duobus terra locis latitudine differenti-
 bus, quae comparationem admittunt: multas enim non admittere,
 quaque id de causa, intelligemus. Secunda indago paralla-
 xis, item verticalis, erit ex distantijs visae stellae à duo-
 rum terra locorum verticibus observatis, & datis Azi-
 muth. utrobique autem. eodem tempore observatum esse
 supponitur. Prop. tertia cap. quinto primi libri Antitichonis
 tertia indago eiusdem parallaxis verticalis erit ex declina-
 tionibus visis, differentiaq. parallaxium ascensionis rectae
 duobus terra locis, quorum nota sint latitudines, notaq. sit
 longitudinis inter eos differentia; si qua datur. Supponi-
 tur praeterea notum Ecliptica punctum, quod in Meridiano
 tunc temporis reperitur. Indago autem ipsa traditur, &
 demonstratur prop. prima, & quarta capit. 5. libro eodem
 primo Antitych. quarta indago erit ex datis latitudinibus,
 & lon-

* Pri. libro
 Antitych.
 c. 3. prop.
 4.

et longitudinibus stellæ visis; adeoque data differentia parallaxium ad eclipticam respectu duorum terræ locorum, quæ vel latitudine solum differant, vel longitudine, vel vtraque. Sintque differentia, seu sit differentia data, &c. ex prop. prima cap. 7. lib. eod. 1. Antitych. Quinta demum indagatio erit ex prop. 1. cap. 9. lib. eod. procedetque ex observationibus distantie visæ stellæ nouæ ab eadem aliqua stella fixa, observationesque habite fuerint in duobus terræ locis, quorum latitudo sit data, constetque tempus observationum. hic erit cunctarum demonstrationum progressus: nunc iam primam etiam, indagandamque aggrediamur.

CAP V T X I.

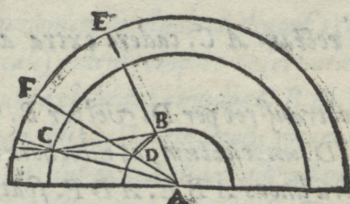
Lemmata quædam præmittuntur.

Primo autem Lemmata quædam præmittuntur ad euidentiore demonstrationem eorum, quæ sequuntur. Sit terræ semicirculus circa centrum A. in quo duo loca signentur B. D. intelligaturque ducta chorda B D. necnon & semidiametri A B. A D. quæ producantur usque ad E. F. supremi Cæli puncta. quorum E. erit vertex puncti, & loci terræ B. & F. vertex loci D. Accipiaturn postea punctum quoduis. C. & in quavis altitudine etiam stellarum fixarum extra tamen lineas A B E. A D F spatiumquæ interceptum nunc ad partes D. extra ipsa esse supponatur.

Primum Lemma.

Primum dico rectas lineas C D. C B. B D. quantacunque sit

que sit altitudo puncti C. constituere triangulum; hoc est tri-
 angulum constitui à duabus quibusvis lineis. Visi loci eiusdem
 visibilis, etiam si stella fixa fuerit, et chorda circuli terre
 inter loca, ex quibus visibile prospicitur eodem temporis mo-
 mento intercedens: etenim quantacunque sit altitudo puncti
 C. semper tamen duo puncta, et loca. B. D. re ipsa inter se
 distincta erunt: ideoque etiam duæ rectæ B. C. D. C. inter se
 distinctæ. Estque recta B. D. re ipsa distincta ab earum ut-
 traque; nam esto cum alterutra ipsarum eadem scilicet nunc cum
 C. D. ut B. D. C. sit recta linea: duæ ergo rectæ lineæ B. D. C.
 B. C. claudunt superficiem contra communem not.



Secundum Lemm.

Dico 2. duos angulos C. B. D. C. D. B. quantacunque fue-
 rit altitudo puncti C. non posse esse maiores duobus rectis. ete-
 nim Duo anguli unius trianguli non possunt esse maiores duo-
 bus rectis prop. 32. primi elem. at duo anguli C. B. D. C. D. B.
 sunt eiusdem Trianguli B. C. D. ex prox. Lemmate; ergo non
 possunt esse maiores duobus rectis.

Non solum duo anguli eiusdem Trianguli nequeunt esse maiores duobus rectis, sed sunt etiam minores ex eadem prop.

Annotatio

56 De tribus nouis Stellis

32. Cum à duobus rectis excedantur quantitate tertij anguli eius ipsius Trianguli, idq; ex Geometrica acrimia; at quoad sensum in altitudine, distantiaq; stellarum fixarum angulus C. definit sensibilis esse, & ideo duo anguli reliqui euadunt iudicio sensus æquales duobus rectis: Veruntamen nunquam euadunt, vllauē ratione maiores duob. rectis; quia sensus nihil illis adiicit supra duorum rectorum angulorum quantitatē: cum id vnum operetur, vt angulus B C D. euanescat, duobusq; idcirco reliquis angulis accrescat, qui eo ipso duob. rectis æquales videantur.

Tertium Lemma.

Dico Tertio rectam A C. cadere extra arcum B D. ad partes D

Secus enim, vel transiret per D. vel per B. vel per punctum aliquod inter B. D. interiectum, at nihil horum: supponitur enim cadere extra lineas A B E. A D F. spatiumq; interiectum; at si transiret per B. esset eadem in linea A B E. si per D. esset in linea A D F. si per punctum inter B. D. esset in spacio inter easdem lineas interiecto contra constructionem, eaq; que in constructione supponuntur.

Annotatio

Hæc Lemmata ea præsertim de causa posita sunt, re cuiuspiam videatur petitio principij, dum vt mur figura modo descripta, & infra describenda: quasi huiusmodi figura solis phenomenis conueniat parallaxim patientibus; ideoque dum dubitatur, vtrum stella noua parallaxim experta sit, non potuerit absq; principij petitione ea ipsa figura illi accommodari.

Demonstrauimus itaq; figuram conuenire non solum phæno-

menis

Liber Primus.

57

menis conspicuam parallaxim subeuntibus; sed etiam stellis fixis; cum hoc tamen discrimine; quod in stellis fixis angulus BCD . sensum effugit: at in phenomenis parallaxi obnoxijis conspicuus redditur.

At etiam lineæ AC . BC . sensu non distinguuntur in stellarum fixarum distantia cum idem sit prorsus quoad sensum aspicere ex puncto B . atq; ex centro A . pariter AC . DC . non distinguuntur sensu eandem ob causam; licet re ipsa etiam in distantia stellarum fixarum AC . cadat extra utranq; ipsarum, ut Lemma contendit.

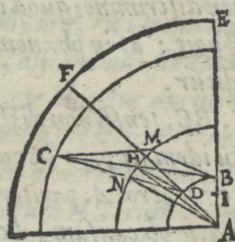
Quartum Lemma.

Si eiusdem phenomeni ex duobus diuersis terræ locis (at sub eodem Verticali) eodem tempore obseruata distantia a verticibus ipsorum exhibeant angulos CBD . CDB . simul sumptos maiores duobus rectis eiusmodi obseruationes comparisonem non admittunt ex parallaxi, & ad parallaxim.

Etenim si recta visione ponatur conspectum phenomeni C . fit Triangulum BCD . cuius duo anguli BDC . CBD . non possunt esse maiores duobus rectis ex secundo Lemmate, unde eo in casu falsitatem obseruationes includunt, vel ambæ, vel alterutra ipsarum. Quod si non recta visione, sed refracta ponatur conspectum visibile, ac phenomenum, tum parallaxis hoc in casu figura eueritur: unde indago, & dijudicatio eius adsit ne, an non, cessat. Eueriti autem figuræ parallaxis ex refractione in presentia ita ostenditur. sit eadem figura, quæ proxime, at ductis BC . DC . non erit visio per illas: si refracta ponatur visio, nam sit planum refractiuum

H

H. N.



H N. inq; punctis H N. secetur à rectis BC. DC. intelligaturq; perpendicularis A H. quoniam B. oculus est in densiore medio, quàm visibile C. ideo fit refraetio ad perpendicularem; cum itaq; species visibilis ex C. peruenit in H. refrangetur ad A H. perpendicularem, vnde non perueniet in B. quò tenderet, si recta permearet, sed defleket in punctum inter A. B. faciamus. I. si ergo debeat in B. peruenire, oportebit ipsam ex puncto superiore ipso H. (V. G. ex puncto M.) refrangi. vt sit linea incidentie C M. linea refractionis B M. pariter C. per N. punctum non deueniet in B. oculum: nam ducta perpendiculari A N. ad eam refrangetur, adeoque cadet sub D. non in D. oportebit itaq; ex puncto supra; scilicet inter N. M. sito refrangi ad D. esto (ad minorem confusionem linearum) ex puncto H. videbitur itaq; C. ab oculo in D. per lineas C H. H D. vt pro triangulo B C D. qui fit in visione recta, resultet in refracta pentagonum irregulare B D H C M. peruertitur itaq; figura parallax, quæ in eo Triangulo consistit cum duobus semidiamentris ad Cælum productis A B E. A D F. verum quæ nunc de refractione supponimus, alibi declarabimus. satis sit interim inuuisse.

Lem-

Lemma Quintum.

Stella eadem noua anni 1572. in locis omnibus inter se periecis eandem parallaxim retinuit, adeo q̄. eandem à vertice distantiam visam; immota siquidem motu quouis proprio ponitur.

Demonstratum fuit Lemma de quouis phænomeno (motu proprio præcluso) in primo libro Antitych. cap. 3. annot. ad prop. quartam: at exactius in prima duarum annotationum additarum libro de obseruationibus indicis P. p. Iesuitarum Comete 1618.

Hinc factum est, ut obseruationes altitudinum meridianarum stella nouæ in locis etiam longitudine differentib. contulerimus; tanquam si sub eodem Meridiano loca fuissent, ut in prima Demonstratione, mox sequutura ex collatione obseruationum peractarum Messanæ, & Augustæ. diuersâ illæ Vrbes longitudinem obtinent: attamen spreta illa differentia non secus, ac si eandem penitus habuissent, cōtulimus: etenim quod de loco perieco, ex Gr. Augustæ, & sub eodem Messanæ meridiano vi demonstrationis nostræ colligitur, id prorsus congruit Augustæ. Idemq; de cæteris collationibus intelligatur.

Corellariū

CAPITULUM XII.

Demōstratio prima qđ stella fuerit sublunaris ex pri-
indagine; dicitur autem ex collatione obseruatio-
num Maurolici, & Pauli Hainzelij altitudinis ma-
ximæ stellæ in Meridiano.

Conclusionem propositam; Quod stella anni 1572.
sublunaris fuerit; nunc demum demonstrandam ex
prima indagine aggrediamur: primo autem confero
simul obseruationem maximæ altitudinis meridianæ stellæ
Francisci Maurolici Abbatis Messanensis, quam suscipit, &
commendat Clavius, & obseruationem eiusdem altitudinis
meridianæ maximæ Pauli Hainzelij, quam recipit, & com-
mendat Tycho. obseruauit eam altitudinem Maurolicus gr.
62. Distantiam nempe à vertice grad. 28. in Horizonte Mes-
sanæ, cui polum eleuari grad. 38. 30. asserit: Paulus autem
Hainzelius (ut præsertim Emendat Tycho) obseruauit eius-
dem altitudinem in horizonte Gegginge, seu Augustæ grad.
76. 34. 30. constant vero hæc ex cap. tertio supra.
Quoniam autem Paulo Hainzelio polum eleuabatur grad.
48. 22. (ut Tycho refert) demōstrationesq; adducit in pri-
mo Tomo cap. 4. * differentia latitudinis locorum Augustæ,
& Messanæ est grad. 9. 52. at differentia obseruatarum al-
titudinum meridianarum stellæ fuit grad. 14. 35. à qua si
destrahatur differentia latitudinum grad. 9. 52. restant grad.
4. 42. 30. pro differentia parallaxium; & totidem graduum
colligetur, deduceturq; idem angulus. BC D. eruendo angu-
los

pag. 361
362 363
364.

los Trianguli. BCD . ex distantijs verticalibus visis, et ex arcu BD . datos, scilicet ex data differentia latitudinis regionum, ut proximè videbimus; qui indaginum diuersarum in idem consensus cōfirmat figuram parallaxis nihil ex illis observationibus perturbari, et ritè ex ea calculus, ac inquisitio procedere possit, & debeat.

Nos iam itaq; prosequamur. Erunt autem in ea figura, angulus CBE . distantia stellæ visæ à vertice Maurolici grad. 28. Ang. CDF . distantia visæ à vertice Hamzel. gr. 13. 25. 30. Arcus BD . grad. 9. 52.

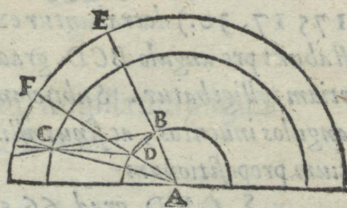
Primo Queritur. Quot milliariū sit chorda BD . quorum AB . ponitur 3035.

Quoniam arcus BD . est grad. 9. 52. eius dimidiū erit grad. 4. 56. sinus autem gr. 4. 56. est 8600. quarum partium AB . sinus totus est. 100000.

Duplum itaq; sinus eiusdem scil. chorda BD . est eārdem partiū. 17200. ex regula ergo aurea iuxta prop. 3. Datorum Euclid. quarum partium A

B . est 3035. (Tot scilicet milliariū) earum erit BD .

522.



B. ter

62 De tribus nouis Stellis

1. ter 2. ter 3. ter 4. ter
10000. 3035. 17200. 522. Tot milliariū est B D.

Secundo. Quærentur singillatim
Anguli Trianguli B C D.

Quoniam Arcus B D. est grad. 9. 52. erit pariter angulus B A D. eorundem graduum 9. 52. reliqui itaq; anguli. ABD. ADB. simul g. 170. 8. Et singuli gr. 85. 4. cū sit triāgulus A B D. Isoscheles, dictiq; anguli ad basim; anguli itaq; sub basi D B E. B D F. erunt singuli 94. 56. reliquorum scilicet grad. ad duos rectos. Et quoniam si ab angulo DBE. grad. 94. 56. Detrahatur angulus C B E. grad. 28. restat angulus C B D. grad. 66. 56. cumq; angulus B D F. sit grad 94. 56. atq; angulus C D F grad. 13. 25. 30. erit totus angulus B D C. grad. 108. 21. 30. quod si anguli C B D. B D C. simul sumpti (erit autem eorum summa grad. 175 17. 30.) detrahantur ex duobus rectis grad. 180 restabunt pro angulo B C D. grad. 4. 42. 30. vt ex priore via etiam colligebatur. Subijciamus in sequenti descriptione angulos inuentos, ac sinus illis oppositos, ad usum sequentium propositionum

	§ C B D. grad. 66. 56.	§ Sin. § 92 005.
Anguli §	B D C. grad. 108. 21. 30.	§ Sin. § 94 910.
	§ B C D. grad. 4. 42. 30.	§ Sin. § 8 208.

Tertio. Quæritur. Quot milliariū sit B C.

* Pro. prima Triag. rect. Clau.

Quoniam latera * Triangulorum rectilineorum eandem inter

inter se proportionem habent, quam Sinus angulorum oppositorum. latus itaque B D. ad B C. in Triangulo B C D. erit ut sinus anguli B C D. ad sinum anguli B D C. scilicet ex proxima descriptione Ut 8208. ad 94910. * Datur autem B D. milliarius 522. dabitur etiam B C. in iisdem milliarijs: Ex regula itaq; aurea reperietur B C. milliarius. 6036. proxime.

* Prop. ter. Datorum.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8208. 94910. 522. 6035. & prox. 6036

94910.	07
522.	04874
189820.	00295780
18982.	4954302056035
47455.	8208888
49543020.	82000
	822
	8

Quarto. Queruntur singillatim anguli ACB. BAC.

Dantur in Triangulo BAC. duo latera AB. milliarius 3035. BC. milliarius 6036. & angulorum duorum, quibus ipsa obijciuntur, aggregatum grad. 28. sunt autem autem anguli dicti ACB. BAC. dabuntur * etiam ij ipsi anguli singillatim. Progressus * autem esto. congregentur dicti duo anguli (erit autem summa grad. 28. ut modo diximus) cuius summa dimidium grad. 14. horum autem tangens

* Prop. 12. Triang. rect. Sil. Clau. * cad. pp.

est

64 De tribus nouis Stellis

est 24933. aggregentur etiam duo latera AB. BC. scil. mill.
3035. et mill. 6036. summa autem mill. 9071. dimidium
4535. differētia ab alterutro latere est 1500. erit de-
inde series, et operatio regulæ aureæ subiectum in modum.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
4535. 24933. 1500. 8248.

Conclusio

Si detrahatur itaq; angulus nunc inuentus grad. 4. 43.
ex dimidio aggregati angulorum grad. scil. 14. relinquetur
angulus ACB. minor duorum graduum 9. 17. siq; idem
angulus addatur eidem aggregati dimidio, resultabit angulus
BAC. grad. 18. 43. Qui duo anguli quærebantur.

Corellariū

Et quoniam parallaxis stellæ nonæ Messianæ fuit angulus
*primoli. ACB. * fuit ea parallaxis grad. 9. 17. at parallaxis eiusdem
Antit. c. 1. stellæ Augustæ fuit angulus * ACD. qui est grad. 4. 34. 30
Defin. 9. p. ordinis D. detractis scilicet grad. 4. 42. 30 (quātus est angulus BCD)
* defi. ead. ex angulo ACB. grad. 9. 17. restant pro angulo ACD. gr.
4. 35. 30.

Quinto Quæritur. quot milliariū AC. fuerit
distantia stellæ à mundi centro.

* P. prop.
Triang. rect
Clauī.

In Triangulo ABC. latus AB. ad latus BC. * vt sinus
anguli ACB. ad sinum anguli ABC. est autem sinus angu-
li ACB. 16132. et anguli ABC. gr. 152. sinus. 46947.
idem scilicet, qui anguli deinceps CBE. grad. 28. at datur
præterea AB. in milliariū numero scil. 3035. Ergo da-
bitur * in iisdem milliarijs AC. ex regula nempe aurea proue-
niet milliariū 8832. tantq; distantia stellæ à centro mū-
di ex collatis duabus illis obseruationibus deducetur.

* prop. 3
Dat.

1. ter

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
16132.	46947.	3035.	8832.

Conclusio totius demonstrationis.

Minor itaq; deducitur distantia stellæ à Centro mundi tribus terræ semidiamentris; adeo ut ex positione Ptolomæ, qui distantem Lunam à centro mundi semidiamentris $33\frac{11}{30}$ terræ facit; fuerit illa subter Lunam semidiamentris pluribus Triginta; at secundum Copernicū, qui semidiamentros 52. inter Lunam, & centrum mundi statuit, fuisset infra Lunam semidiam. 49. & amplius

CAPITE XIII.

Demonstratio 2. ex ead. i. indagine. Conferuntur duę obseruationes Pauli Hainzelij, & Vuolfangi Schuleri maximarum stellæ altitudinum meridianarū. cum Schulero consensit Gaspar Peucerus.

Idem demonstrabitur ex obseruationibus Pauli Hainzelij, & Vuolfangi Schuleri meridiane altitudinis maximæ eiusdem stellæ. Obseruauit itaq; Hainzelius maximam stellæ altitudinem gr. 76. 34. 30. Augustæ seu Geggingæ, cuius poli eleuatio est grad. 48. 22. Schulerus vero supputauit grad. 80. 15. ex obseruatione altitudinis meridiane minimæ, quam cepit instrumento eiusdem perpetuò tenoris grad. scilicet 23. 33. At dum instrumento maximam

I

etiam

etiam obseruauit, inuenit eam grad. 79. 56. pro grad. 80. 15
 existimauitq; differentiam minut. 19. intercedentem, esse
 parallaxim, quam stella passa sit, cui parallaxi obstat pro vi
 ribus Tycho. Verum de conatibus eiusmodi Tychonis supra
 dixi. Veruntamen, ut ego litem eius in presentia remouea,
 maximam altitudinem ex calculo, non ex obseruatione capia.
 cessabit ita parallaxis Tychoni perosa: at aliam etiam ob cau
 sam prouti deductam calculo altitudinem obseruatam instru
 mento. etenim si hanc cepissem, & adhibuissem, duo anguli
 C B D. B D C. fuissent maiores duobus rectis, adeoq; ob
 seruationes comparationem non admississent ex quarto Lem
 ma cap. 11. futuros autem fuisse angulos dictos maiores duo
 bus rectis in annotatione monstrabimus. Interim retineo al
 titudinem poli Vuitemberge, ubi obseruauit Schulerus, nec
 non, & Peucerus grad. 51. 54. ut Schulerus asserit eam
 obseruatam diligenter ab Erasmo Rheinoldo, Mathematico in
 signi, cui etiam Mathematicus alius opem tulit. Tycho* eam
 altitudinem demoliri conatur; eo quod scil. obstat conatibus
 suis, & ex Lipsiæ latitudine conatur emendare latitudinē
 Vuitemberge, ab illis viris obseruatā, qua in re desidero in
 Tychone in aliorum dictis censendis equiorem animum. Ho
 melius obseruauit altitudinem poli Lipsiæ grad. 51. 17. Rhei
 noldus obseruauit altitudinem poli Vuitemberge gr. 51. 54.
 ab alijs etiam Mathematicis adiutus; credit Homelio Ty
 cho: non credit Rheinoldo, licet hic illo excellentior in discipli
 nis mathematicis, celebriorq; fuerit: quodq; maius est ex
 Lipsiensi altitudine potius coniecturis geographicis ad inda
 gandam Vuitemberge latitudinem pergit, quam ut semel, et
 iterum obseruatæ latitudini eius Ciuitatis à doctis viris, ac

Ma

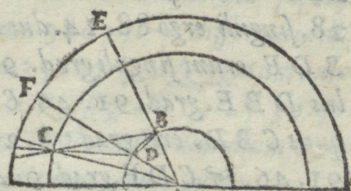
* c. 9. pag.
 631.

Mathematicis peritis ibi commorantibus fidem adhibere ve-
lit: praesertim cum accedat auctoritas * Gasparis Peuceri,
quem etiam plurimi facit Tycho. is in responsione ad literas
Landtgrauij Hassiae ea de declinatione stellae dicit, quae con-
cludant altitudinem poli Vuitembergae ab eo captam fuisse gr.
51. 54. ex altitudine siquidem meridiana maxima deducit
declinationem stellae fuisse grad. 61. 58. & ex altitudine
stellae meridiana minima grad. 23. 33. deducit declinatio-
nem gr. 61. 39. Vtraque ratione colligitur poli altitudo, quam
dicimus grad. 51. 54. Hæc ideo de Peucero dixi; quoniam
Tycho * illi tribuit aliam potius sententiam: ex ratione enim
vmbra æquinoctialis ad gnomonem fermè, ut 19. ad 15. col-
ligit Peucero fuisse altitudinem poli grad. 51. 58. licet ex ea
proportione 19. ad 15. vmbrae ad gnomonem potius se qua-
tur altitudo grad. 51. 43. at quicquid sit, hoc saltem constat
in eadem Rheinoldi altitudine perstitisse Peucerum.

* penes Ti-
ch. in 1. eo
de Tomo
pag. 606.

* Cap. eod.
Pag. 632

His præmissis præcedē-
tem figuram reponamus,
in qua B sit Augusta, si-
ue Gegginga, locus scilicet ob-
servationis Hainzelij, &
D. Vuitembergae, locus ob-
servationis Schuleri: &
problema prosequamur.



Erit ergo ex observationibus angulus C B E. distantia
visa stellae à vertice Hainzelij grad. 13. 25. 30. Angulus
F D C. distantia visa stellae à vertice Schuleri grad. 9. 45.
arcus B D. differentia latitudinis regionum grad. 3. 32. ca-
etera perquiruntur.

68 De tribus novis Stellis

Primo Quæritur. Quot milliarius sit B D.

Procedendo ergo ex fundamentis præcedentis dimidij anguli B A D. grad. scilicet 1. 46. sinus est 3083. duplum sinus, adeoque chorda B. D. (6166) quarum partium A B. est 100000. ergo quarum A B. est 3035. earum erit B D. ex regula aurea. 187. $\frac{1381}{10000}$ Tot scilicet milliarius proxime autem fractio in hanc traducitur $\frac{7}{50}$ ut sit B D. mill. 187 $\frac{7}{50}$.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 3035. 6166. 187 $\frac{1381}{10000}$ & prox. 187 $\frac{7}{50}$.

Secundo Quærentur singillatim tres anguli
Trianguli B C D.

Est angulus B A D. grad. 3. 32. reliqui ergo duo anguli ABD. ADB. simul erunt reliquorum ad duos rectos gr. 176. 28. singuli ergo 88. 14. duo itaque anguli deinceps D B E. B D F. erunt singuli grad. 91. 46. quocirca cum sit angulus D B E. grad. 91. 46. C B E. grad. 13. 25. 30. reliquus C B D. erit grad 78. 20. 30. Rursus B D F. est gr. 91. 46. & C D F. grad. 2. 45. Totus ergo angulus BDC. erit grad. 101. 31. reliquus itaque angulus B C D. grad. 0. 8. 30. erit ergo schema angulorum singulorum, sinuumque oppositorum, quod subijcitur.

	{ C B D. grad. 78. 20. 30. }	{ 97937.
Anguli {	B D C. grad. 101. 31.	{ Sin. { 97987.
	{ B C D. grad. 0. 8. 30. }	{ 247.

Ter-

Tertio Quæritur . quot milliarium sit BC.

Est in Triangulo B C D. ut sinus . 247. anguli C B D. ad sinum anguli BDC. 97987. ita latus BD. ad latus BC. est autem latus BD. milliarium 187 $\frac{7}{50}$ ex regula itaq; aurea ob causam superius allatam erit BC. eorundem milliarium 74240. proximè .

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
247.	97987.	187 $\frac{7}{50}$	74240.

Quarto Queruntur singillatim duo anguli ACB. BAC.

In Triangulo ABC. data sunt duo latera AB. BC. hoc milliarium 74240. illud 3035. continentq; angulum A B C. datum grad. 166. 34. 30. dabuntur etiam (ut in precedente) singillatim anguli ACB. BAC. progressus itidem, ut in precedenti. aggregatum duorum terminorum 74240. 3035. erit 77275. dimidium 38637. \div differentia dicti dimidij ab alterutro termino. 35602. \div Aggregatum autem duorum angulorum BAC. ACB est grad. 13. 25. 30. quātus scilicet angulus exterior C B E. eiusq; dimidium 6. 42. 45. cuius tangens 11769. erit ergo regula aurea .

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
38637 \div	11769.	35602 \div	10844. Tangens diff-

ferentia dimidij aggregati angulorū ab alterutro angulo; est itaq; differentia eiusmodi graduum 6. 11.

Atq; erit, ut deduximus differentia angulorū g. 6. 11. si itaq; ea differentia detrahatur de aggregati angulorum dimidio, restabit angulus ACB. grad. 0. 31. 45. Et si eadem diff-

70 De tribus novis Stellis

differentia addatur eidem dimidio aggregati, resultabit angulus BAC . grad. $12.53.45$.

Coroll. pri. Quoniam autem angulus ACB . est parallaxis, quam passus fuit Hainzelius: constat eam parallaxim fuisse grad. $0.31.45$.

Coroll. 2. Quoniam vero angulus BCD . fuit gr $0.8.30$. (ut vidimus) restat angulus ACD . parallaxis Schuleri grad. $0.23.15$.

Quinto quæritur. Quot milliarius sit AC . distantia stellæ à mundi centro, seu ad expeditiorem operationem, quot semidiametrorum terræ.

Vt in precedente est latus AB . ad AC . ut sinus anguli CAB . grad. $0.31.45$. scil. 923 . ad sinum anguli ABC . est autem sinus 23217 . quarum ergo partium AB . est 1 . Tot scilicet semidiametrorum terræ, earum erit AC . ex regula aurea $25 \frac{142}{977}$.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter. §
923.	1. terr. semid.	23217.	$25 \frac{142}{977}$ § terr. Semid.

Coroll. Fuit ergo stella ex hac demonstratione subter Lunam semid. circiter terræ 8 iuxta positionem Ptolomæi; at iuxta positionem Copernici circiter semid. 27 .

Annot. 1. Dixi, si altitudinem maximam sumpsissemus instrumento captam à Schulero, angulos duos CBD . $BD B$. maiores futuros fuisse duob. rectis; hoc modo ostendo: ceteris enim permanerentibus, nempe angulo CBD . grad. $78.20.30$. et angulo $BD F$. grad. 91.46 . angulus CDF . fuisset grad.

10.4 .

10.4. Totus ergo angulus B D C. grad. 101. 50. duo itaq;
anguli C B D. B D C. simul grad. 180. 10. 30. maiores sci-
licet duobus rectis decem scrupulis cum dimidio: quod erat
ostendendum.

Contra sumendo altitudinem maximam calculo deductam
ex minima, sicuti sumpsimus grad. 80. 15. omnia respon- Annot. 2.
dent, ut respondere oportebat in figura parallaxis: Etenim
angulus B C D. provenit grad. 0. 8. 30. ex investigatione
angulorum Trianguli: at totidem provenit comparando dif-
ferentiam altitudinum observatarum cum differentia latitu-
dinis locorum. nempe differentia altitudinum observatarum
(Augusta quidem grad. 76. 34. 30. Vuitemberge. 80. 15.)
est grad. 3. 40. 30. at differentia latitudinis locorum (nem-
pe inter latitudinem grad. 48. 22. & latitudinem grad. 51.
54.) est grad. 3. 32. que si detrahatur ex grad. 3. 40. 30.
restant grad. 0. 8. 30. pro differentia parallaxium; hac ita-
que eius indago cum precedenti consentit, ut ex figura paral-
laxis liceat observationes simul conferre.

C A P V T X I V.

Tertia Demonstratio eiusdem conclusionis ex prima
pariter indagine. conferuntur observationes Ty-
chonis in primo scripto, & Hainzelij minimæ alti-
tudinis.

Confero tertio observationes Tychonis in primo scrip-
to altitudinis meridiane minimæ stellæ cum observa-
tionibus Hainzelij: observavit eam Tycho grad. 27
56. Observavit Hainzelius grad. 20. 10.

Præ-

Anot.

*pag. mihi
347. est au-
tem in c. 4
*pag. 771.

Præmitto autem, cur obseruationem primi scripti Tychonis prætulerim obseruationi eiusdem in secundo scripto. Tres vero causæ sunt. Prima quoniam priores obseruationes ab eo habitæ sunt stella adhuc extante: de secundis obseruationibus non idem constat. Secunda quoniam in 2. quoque scripto confirmat Tyc. *id quod in primo dixerat stellam in maxima altitudine meridiana distitisse à vertice sex gradibus; & idem repetit in examine scripti Georgij Buschij *dicit declinasse à vertice suo grad. 6. cum maximè sublimis fuit; ex quo dicto colligitur altitudo eius meridiana minima grad. 27. 56. quod ita deducitur. Est distantia poli à vertice grad. 34. 2. cum sit altitudo poli grad. 55. 58. posita itaque distantia stelle à vertice grad. 6. restabit distantia stelle à polo grad. 28. 2. at equalis est distantia eius à polo in minima altitudine, ea quoque erit grad. 28. 2. verè si detrahatur grad. 28. 2. ex altitudine poli grad. 55. 58. restabit minima stelle altitudo grad. 27. 56. ferè, ut in primo scripto, in quo tamen ponit eam grad. 27. 57. unico scilicet minuto, maiorem; quo si minuto auctam minimam altitudinem capiamus clarius adhuc monstrabitur stellam fuisse sublunarem; unde potius grad. 27. 56. accepi, ut ex minus accommodata positione proposita conclusio demonstraretur. Tertia demum causa est; quoniam si altitudo à Tychone in secundo scripto statuta conferretur cum Hainzeliana, duo anguli eiusdem trianguli BDC. CBD. euaderent maiores duobus rectis: quod ita deducitur. in figura eadem proximarum propositionum Angulus CBE. distantia scilicet stelle in minima altitudine à vertice Hainzelij est grad. 69. 50. & angulus FDC. distantia à vertice Tychonis grad. 62. 15. posita minima altitudine grad. 27. 45. cumque arcus BD. adeoque angulus BAD.

BAD. differentia latitudinum sit grad. 7.36. erunt reliqui anguli duo *ABD.* *ADB.* grad. 172.24. simul, & singuli grad. 86.12. anguli ergo *EBD.* *BDF.* singuli reliquorū ad duos rectos grad. 93.48. si itaq; grad. 69.50. detrahantur ex grad. 93.48. scilicet angulus *CBE.* ex angulo *DBE.* restabit angulus *CBD.* grad. 23.58. siq; eisdem grad. 93.48. adijciantur grad. 62.15. scil. angulo *BDF.* angulus *CDF.* resultabit totus angulus *BDC.* gra. 156.3. si itaque aggregentur duo anguli *BDC.* *CBD.* conficient gr. 180.1. maiores scilicet duobus rectis. Et quoniam sumimus nos altitudinem Hainzelij gr. 20.10. ut ipsemet dicit, non gr. 20.9.30. ut Tycho emendat, si sequamur emendationē Tychonis, erit angulus *CBE.* grad. 69.50.30. angulus idcirco *CBD.* resultabit g. 23.57.30. adeoq; duo anguli *CBD.* *BDC.* adhuc maiores duob. rectis erūt; siquidē g. 180.0.30. At contra, si conferantur Hainzeliana observatio, & Tychonis in primo scripto, omnia respondent, & minores anguli erunt duobus rectis; & angulus *BDC.* duabus vijs indagatus eiusdem semper proveniet quantitatis. Sit enim angulus *FDC.* grad. 62.4. quantum esse oportet, si minima altitudo visa Tychoni fuerit grad. 23.56. erunt duo anguli *BCD.* *CBD.* simul grad. 179.50. minores scilicet duobus rectis, restabitq; angulus *BCD.* Differentia parallaxium grad. 0.10.0. idem comperiemus conferendo differentiam latitudinum cum differentia altitudinum observatarum. est enim differentia latitudinum grad. 7.36. & differentia altitudinum observatarum grad. 7.46. detracta itaque differentia illa ab hac, restant grad. 0.10.0. (ut proximè) pro differentia parallaxium, scilicet pro angulo *BCD.* omnia

K

itaq;

74 De tribus novis Stellis

itaq; congruunt. indaginem iam aggrediamur. primo vero ex dictis proponamus schema angulorum Trianguli BCD. sinuumque oppositorum.

\angle C B D. grad.	23.	58.	\angle	\angle 40621.
Anguli \angle B D C. grad.	155.	52.	\angle Sin.	\angle 40886.
\angle B C D. grad.	0.	10.	\angle	\angle 291.

Primo Quæritur quot milliariū sit chorda B D.

Quoniam arcus B D. ponitur grad. 7. 36. dimidij eius sinus 6627. eiusq; duplum 13254. tantq; erit chorda B D. Tot scilicet partium earum, quarum A B. est 100000 quarum ergo A B. est 3035. nempe tot milliariū, earum erit B D. 402. tot scilicet milliariū eorundem ex reg. aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	3035.	13254.	402.

Secundo Quæritur quot milliariū sit B C.

Prop. prima Triag. re Sil. Clau.

In Triangulo BCD. ut sinus anguli BCD. scilicet 291 ad sinum anguli BDC. 40886. ita latus B D. ad latus B C. est autem B D. milliariū 402. ex proxima ergo erit ex regula aurea B D. milliariū 56481.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
291.	40886.	402.	56481.

Ex prop. 12. Triag. Rect Clau.

Tertio Quæritur singillatim angulus ACB. scilicet parallaxis tum stellæ Hainzelio.

In Triangulo A B C. dantur duo latera A B. mill. 3035. B C. eorundem milliariū. 56481. & continent angulum datum grad.

grad. 110. 10. vt aggregatum reliquorum duorum angulo-
rum sit 69. 50. dimidiumq; aggregati 34. 55. cuius dimi-
dij tangens est 69804. aggregatum autem terminorum late-
rum est 59516. eiusq; dimidium 29758. huius autem dif-
ferentia ab alterutro latere est 26723. erit itaq; series, &
progressio, regule aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
29758.	69804.	26723.	62684.

Qui quartus terminus inuentus (62684) est tangens differentie inter di-
midium aggregati angulorum, & angulum ACB. quesitū.
quocirca erit differentia eiusmodi grad. 32. 5. Totidem enim
gradus respondent tangenti 62684. si ergo ex dimidio aggre-
gati angulorum scilicet ex grad. 34. 55. auferantur gr. 32.
5. restabit angulus ACB. grad. 2. 50. tantaq; fuit paral-
laxis quam passus est Hainzelus.

Et si subtrahatur ab ea angulus BCD. differentia paral-
laxium grad. 0. 10. 0. relinquetur angulus ABD. parallax-
is Tychois grad. 2. 40.

Quarto Queritur quot semidiametrū terræ sit
A C. distantia stellæ à centro mundi.

In Triangulo ABC. est vt sinus anguli ACB. (est au-
tem angulus grad. 2. 50. sinusq; eius 4943.) ad sinum an-
guli ABC. (scilicet anguli deinceps CBE. grad. 69. 50. eu-
ius sinus 93869.) ita latus AB. ad latus AC. at est AB
(vnum) scilicet vnus semidiametri terræ; earundem ergo
terræ semidiametrorum erit ex regula aurea AC. 19. proxi-
mè, vt in subiecta figura.

Pri. prop.
Triang. re-
cill. 1. Cla.

K 2

I ter.

76 De tribus nouis Stellis

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 4943. 93869. 1. 18 ¹⁸⁹⁵ ₄₉₄₃ terræ scilicet
 tot semidiametri. id est proximè semid. 12.

C A P V T X V.

Quarta demōstratio eiusdem Conclusionis ex eadem indagine prima. Conferuntur obseruationes altitudinis minimæ meridianæ, habitæ à Tychone in primo scripto, & à Landtgratio Hassiæ.

Obseruauit Landtgravius altitudinem meridianam minimam stellæ grad. 23. 3. Tycho obseruauit grad. 27. 57. redegitur roseam ad 27. 56. in precedenti; quoniam tanta deducebatur ex altitudine maxima: at nunc retineatur, ut ab ipsomet Tychone exponitur; utroque autem modo capta, & nunc, & in precedenti sublunariæ stellam reddit ex propositis collationibus. Altitudo poli Tychonis eadem, quæ supra grad. 55. 58. Altitudo poli Landtgrauij grad. 51. 18. ut ipsomet profitetur in literis ad Peucerum supra; sed & infra in annotat. Reposita ergo figura consueta erit angulus CBE. grad. 66. 57. Angulus CDF. grad. 62. 3. Arcus BD. adeoque angulus BAD. grad. 4. 40. differentia latitudinis locorum.

Deducuntur anguli ABD. ADB. simul sumpti grad. 175. 20. ideoque singuli ABD. ADB. grad. 87. 40. quocirca DBE. BDF. singuli grad. 92. 20. & angulus CBD. grad. 25. 23. relinquitur enim is detracto angulo CBE. ex DBE. & angulus BDC. grad. 154. 23, resultat enim ex duobus BDE.

Liber Primus.

77

B D F. C D F. angulus demum B C D. grad. 0. 14. 0. Tan-
tundem enim restat detractis duobus C B D. B D C. ex duob.
rectis. Erit itaq; schema Trium angulorum Trianguli B C
D. & sinuum oppositorum, quod subijcitur.

§ C B D. grad.	25. 23. 3.	§	42867.
Anguli § B D C. grad.	154. 23. 3.	§ Sinus	43235.
§ B C D. grad.	0. 14. 3.	§	407.

Cetera iam perquirantur.

Primo Queritur. Quot milliarium sit chorda B D.

Quoniam angulus B A D. est grad. 4. 40. eius dimidium
erit 2. 20. cuius dimidij sinus erit 4071. quarum A B.
100000. earundem itaq; chorda B D. erit 8142. quocirca
quarum partium A B. est 3035. (scilicet tot milliarium) ea-
rum erit B D. chorda ex regula aurea 247. totidem scilicet
milliarium. series regula aurea.

1. ter. 100000. 2. ter. 8142. 3. ter. 3035. 4. ter. 247

Secundo Queritur. Quot milliarium B C.

In Triangulo B C D. ut sinus anguli B D C. ad sinum an-
guli C B D. scilicet, ut 407. ad 43235. ita latus B D. ad
latus B C. est autem B D. mill. 247. ut proxime indagavi-
mus; erit ergo ex regula aurea B C. mill. 26238. est regula
aurea series.

1. ter. 407. 2. ter. 43235. 3. ter. 247. 4. ter. 26238.

Quoniam A C. latus minus est reliquis duobus lateribus
A B. B C. ex 20. prop. primi elem. est q; A B. mill. 3035. B
C. mill. 26238. erit ergo A C. minus milliaribus 29273.
hoc est minus decem terra semidiametriss.

Quod

Annot. 1.

Quod si acceperimus altitudinem minimam Tycho*n*i visam grad. 27. 56. erit angulus *BDC*. grad. 154. 24. angulus *BCD*. grad. 0. 13. 0. sinus illius 43208. huius 378. proueniet itaq; *BC*. circiter mill. 28233. & *AB*. 3035. est itaque minor *AC*. mill. 31268. Eritq; circiter semid.

Annot. 2.

terre 10.

Dimisimus singillatim exquirere angulum parallaxis *ACB*. & latus *AC*. quot exacte miliariorum sit ad calculorum breuitatem: cum satis sit ad conclusionem propositam id quod attulimus: hoc idem compendium sequemur in sequentibus demonstrationibus

CAPVT XVI

Tollitur responsio, quam facile attulisset Tycho adductæ proximæ demonstrationi.

AT Tycho respondisset adductæ nunc demonstrationi duo. aliud quidem de obseruatione sua, quod æquum non est uti obseruationibus in primo scripto descriptis; sed utendum esse obseruationibus secundi scripti, ut emendatis. Aliud de altitudine poli: etenim alicubis contendit altitud. poli Landt. visam, cum obseruauit Stellam nouam fuisse g. 51. 16. non autē g. 51. 18. licet vera altitudo sit g. 51. 19. verū qua ratione ei tū visa est altit. poli minor duobus minutis; immo tribus, quam vere sit; ita deceptum esse oportet totidem minutis in altitudinibus Stellæ obseruatis, ut vel utrimq; auferendus sit error, vel utrobique pariter seruandus. visam verò esse altitudinem tum poli Landt.

li Landtgrauio g. 51. 16. demonstrat Tycho ex scheda obseruationū Landtgr. in qua scheda annotata erant hæc verba (vt Tycho asserit) Hic assumpta est eleuatio poli p. 51. 16. vt, & per obseruationes stellarū Virsæ maioris tunc temporis inuentum est instrumenti (vt opinor) vitio: *Viraque* responsio, siue obiectio tollenda. Prima ergo ex superius dictis remouetur: monstrauimus n. nō candidē ager. Tyc. cū contendit credendum esse potius obseruationibus à se postea mutatis, quā peractis stella adhuc durante, multaq; cum diligentia; Ut tum profitebatur; Ut suboleat mutatas ab eo fuisse eo consilio, vt aliorum obseruationibus præsertim Hænzelianis responderent: sed satis supra. At secunda. Ut clarior sublatio reddatur, Latius aliquāto res est repetenda. is ergo cap. 8. sub initio ponit obseruationes Landtgrauis, à quō ad se transmissas dicit. sunt, quas nos superius recensuimus in dies decem diuisas. prima fuit die 3. Decembris 1572. postrema 1573. die 14. Martij. scheda itaque earum omnes continens non potuit ad Tychonem transmitti nisi post 14. diem Martij. in margine eius scheda dicit Tycho annotata esse verba, quæ proximè recensui: at ponamus ea rursus cum integra Tychonis referentis periodo. dicit is itaq; In margine, vbi hæc obseruationes annotabantur, sic ascriptum erat. Hic assumpta est poli eleuatio par. 51. m. 16. vt per obseruationes stellarum Virsæ maioris tunc temporis inuentum est, instrumenti (vt opinor) vitio. Hæc ibi Tycho. Quod scholium aded repugnat ijs ipsis, quæ certè, et serio scripsit eo ipso tempore Landtgrauis, vt affictum iure merito credi possit; at certè falsum est. cū ergo obseruationes, vt dixi scheda à die 3. Decembris 1572.

ad diem

80 De tribus nouis Stellis

ad diem 14. Martij 1573. exporrigantur die 14. Decembris 1572. scribens Landtgravius ad Gasparem Peucerum dicit. Eleuatio autem poli huius Ciuitatis est grad. 51. 18. Leguntur literæ penes Tychonem cap. 9. in prin. tempore ergo ipso obseruationum Landtgravius asserit altitudinem poli sibi visam grad. 51. 18. non 51. 16. ut scholium continebat. at clarius adhuc in secundis literis ad eundem Peucerum leguntur cap. eodem 9. * Tychonæ hæc de eadem altitudine scribit: scriptæ uero sunt literæ die 14. Ianuarij 1573. Altitudo (inquit) poli huius loci est quemadmodum eam per solstitia, & etiam extremam atq; mediam caudæ Ursæ maioris (quæ circa festum Circuacisionis Domini in infima, & suprema parte meridiani denotari possunt) aliquot annis admodum diligenter obseruauimus. P. 51. 18. cuius complementum est eleuatio æquatoris G. 38. m. 42. Hæc ibi, quæ toto Cælo scholio repugnant; cum nedom tunc; sed aliquot annis antea obseruata à se diligenter poli altitudinem grad. 51. 18. profiteatur; non ergo grad. 51. 16. eo ipso tempore; præterea in scholio de instrumenti vitio dubitat, & de ueritate obseruationis; at in adductis literis obseruationem, ut diligenti fudit. Et quoad instrumenta, ea commendat his uerbis in res. em secundis literis ad Peucerum. Quantum uero ad tuas obseruationes attinet, cum nostris omnino non conueniunt; cuius rei causam hanc esse; quod instrumentis idoneis destitutaris, arbitramur. nos autem ante id quoq; temporis exacta, atq; apprimè elaborata fieri curauimus organa; uidelicet quadrantem bicubitalem, & alium quendam quadrantem cubitalem, utrosq; oricalchicos, & super
azimu-

* pag. 613.

azimutha debita perpēdiculariter conuolubiles. Ane-
um quoq; globum affabrè exquisitum, & cum debitis
circulis oricalchicis extrema diligentia diuifum fabri-
fieri fecimus; quib. intermedianib. vt vt ob Reipu-
licæ, & regiminis nostri administrationes cælestium
obferuationes aliquandiu fepofuerimus, ftellam hanc
(ab initio p̄fertim) aliquoties diligēter obferuauimus.
Ex quo. n. eiuſmodi oftentū nobis ante oculos ftatuit
Deus neutiquām indecens duximus præ obferuātia
idem contēplari, & diligēti adhibita obferuatione ea,
quæ fequuntur, adinuenimus. Hæc ibi, quæ uero adinue-
nit, ipſeq; ſubiungit, ſunt altitudo dicta poli g. 51. 18. alti-
tudo maxima ſtellæ g. 79. 30. altitudo minima, ſiue in inferio-
ri parte meridiani g. 23. 3. Vt certum ſit Landtgrauium ne-
que de inſtrumentis ſuis, neq; de diligentia obſeruationum
tum dubitaſſe; ſaltem primarum, & præſertim altitudinis
poli, in qua diligentiam particulatim atteſtatur: nec non &
obſeruationum altitudinis minimæ, de quibus hæc ſcribit.
Hanc autem per multas, & diligentiffimas obſeruationes
minorē non reperi g. 23. 3. ergo ſubdolum, & fallax
eſt ſcholium, abijciendumq; prorfus.

Quoad ueram tamen eleuationem poli Caſellarū Chriſto-
phorus Rothmannus poſtea mathematicus Landtgrauij repe-
rit primum eam gr. 51. 20. ita ipſe exponit in epiſtola ad Ty-
chonē ann. 1586. 18. Kal. Maii uerba ibi eius ſunt. Altitu-
do poli hic Caſellis eſt 51. 20. inueni. n. per diligentif-
ſimas obſeruationes ſtellam polarem in ſuperiori me-
ridiāi parte altitudinē obtinere 54. 16. in inferiore 48
24. Pectus Caſſiopeiæ ſupernè 87. 3. infernè 15. 37. in
L ascen-

In Tomo
Epittolar.
aſtronom.

ascēsu medio Cathedra Cassiopeia: superne g. 84. 26.
 ÷ inferne 18. 13. ÷ In Tibia Cassiopeia: superne 79.
 44. ÷ inferne 22. 55.

At idem Rothmanus retrahit ad grad. 51. 19. in Epistola anni eiusdem 7. Kal. Septembris. Verba sunt. Inuenio quadranti non iuste secundum Horizontis planum à Vuitichio, & horologiario nostro nostra perpendiculara esse applicata; sed ostendi ab eo altitudines stellarum iusto, & quidem integro minuto esse maiores, quam reuera sint, & paucis interiectis.

Iteratis (inquit) obseruationibus inuenio correctis perpendicularis eleuationem poli huius loci ex stella polari 51. grad. 19. m: vno scilicet minuto minorem.

Ita Rothmanus. Ego tamen censui retinendam priorem altitudinis obseruationem, ne emendata latitudine, & relicta altitudine stelle perturbatio in stana fieretur in Calculis.

Pro conclusione demum capitis noto Tychohem ipsum demum suscepisse altitudinem poli grad. 51. 18. ut Landtgrauio visam, ab eoq; obseruatam tempore obseruationis stelle noue absque vlla amplius mentione scholij scheda, atq; altitudinis ex ea grad. 51. 16. est locus in Cap. 9. solum dubitat quomodo per stellas, & per solstitia eadem obuenerit. verba sunt. Poli vero altitudinem quam assignat, vt & antea P. 51. 18. En vt fatetur altitudinem grad. 51. 18. fuisse constanter assignatam à Landtgrauio. solum subiungit dubitationem non de quantitate secundum Landtgrauij sententiam, sed de equalitate inter obseruationes per stellas polares, & solstitia. subiungit itaq; miror quomodo per solstitia, & circumpolares stellas vti refert, eandem prorsus.

Pag. 635.

prorsus adinuenerit. Tycho itaq; tandem dedit, & ipse manus veritati, admittendo ex sententia Landtgrauij altitudinem poli ipsi tunc temporis visam grad 51. 18.

At si veram differentiam latitudinis inter Casellas, & Heritquadium accipiamus grad. 4. 39. adhuc centro propinquior stella deducetur: etenim BC. proueniet mil. 24485 adeoq; AC. minor colligitur mill. 27520.

Appendix

CAPVT XVII.

Demonstratio quinta eiusdem conclusionis ex eadem indagine prima. Conferuntur altitudinis maximæ stellæ in meridiano obseruatæ à Paolo Hainzelio, Augustæ, & Cornelio Gemma Louanij.

Inter eos, qui stellam nouam cælestem reputauere fuit Cornelius Gemma, qui & eam in octaua sphaera reposuit: immò in superiore aliquo orbe collocat scilicet jx. aut x. aut forsan superiore. ita legitur apud Tychonem. bis etiam de ea scripsit, eiusq; obseruationes nullo modo sunt contemnendæ, cum & mathematicas scientias calluerit, & obseruandi praxim à domestico Doctore obtinere potuerit: scil. à Gemma Frisio, Patre scientia rerum mathematicarum, inuentione radij astronomici, eiusq; & aliorum instrumentorum peritia, & vsu celebri homine: obseruationem itaq; eius maximæ altitudinis stellæ, quam Tycho refert (postquam in eius ipsius scripta non incidi) cum obseruatione Pauli Hainzelij, quam tanti facit obiq; Tycho, confero, ex collationeq; stellam fuisse longe sublunarem demonstro.

Cap 8. pag. 562.

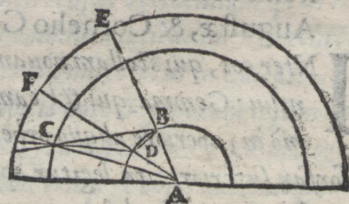
L 2

Obser-

Observatio Pauli Hainzelij iam adhibita fuit à nobis in c.
 12. ubi observationem eius cum Maurolici observatione cō-
 tulimus. observavit ergo eam grad. 76. 34. 30. altitudo
 Poli Louanij ponitur grad. 50. 50. Ut Tycho ipse contendit
 in eodem primo Tom. Cornelius autem Gema observavit gr.
 79. 45. Ut refert Tye. licet ipse eam iure iniuria ve emē
 clare conetur: at nos postea de emendatione agemus; interim
 eam, qualem Cornelius profert cum Hainzellana cōferemus,
 ex collatione deduci stellam sublunarem fuisse, monstra-
 bimus: at postea eandem ad Tychois arbitrium emendatā
 cum eadem Hainzellana observatione comparabimus, et
 ostendemus rursus ex ea quod collatione stellam sublus-
 nam fuisse. at iam demonstrationem prosequamur.

*cap. 8. pa.
 561.

Reposita itaq; figura
 consueta. Quoniam alti-
 tudo Poli Louanij ponitur
 grad. 50. 50. & altitudo
 Poli Augusta est gr. 48.
 22. arcus B. D. differen-
 tia latitudinis locorum e-
 rit grad. 2. 28. Angulus C B E. distantia stellæ à vertice
 Hainzelij grad. 13. 25. 30. complementum scilicet altitu-
 dinis maxime grad. 76. 34. 30. Angulus C D F. distantia
 visæ stellæ à vertice Louanij grad. 10. 15. complementum
 scilicet altitudinis maxime grad. 79. 45. reliquos modo an-
 gulos ita reperiemus. Quoniam arcus B D. est gr. 2. 28. reli-
 qui duo anguli ABD. ADB. simulerunt grad. 177. 32. &
 singuli grad. 88. 46. quocirca anguli deinceps DBE. & B
 D F. grad. 91. 14. est autem angulus C B E. grad. 13. 25.



3021

30. reliquus itaq; angulus CBD . est grad. 77. 48. 30. et
 si angulo BDF . grad. 91. 14. adijciatur angulus CDF . gr.
 10. 15. erit totus angulus BDC . grad. 101. 29. si itaq;
 duo anguli CBD . BDC . aggregentur, erit summa grad. 179
 17. 30. tertius itaq; angulus BCD . erit grad. 0. 42. 30.
 Et tantundem emergit angulus idem BCD . hac alia via.
 differentia latitudinum maximarum obseruatarū scilicet gr.
 79. 45. Et 76. 34. 30. est grad. 3. 10. 30. Et differen-
 tia latitudinis locorum est grad. 2. 28. si hanc ab illa diffe-
 rentiā detrahamus, restabit differentia parallelarum tum gr.
 0. 42. 30. ut proximè collegimus alio modo: omnia igitur con-
 gruunt. schema interim angulorū, et sinuū oppositorum erit.

	{ CBD . grad. 77. 48. 30. }	{ 97745.
Anguli	{ BDB . grad. 101. 29. }	{ sin. }
	{ BCD . grad. 0. 42. 30. }	{ 1236.

Quæritur quot milliariū sit BD .

Est angulus BAD . grad. 2. 28. dimidium itaq; grad. 1
 14. cuius sinus 2152. quarum partium AB est 100000.
 chorda itaq; BD . earundem est 4304. quocirca quarū par-
 tium AB . est 3035. earum erit BD . ex regula aurea 130.
 $\frac{3}{5}$ proximè tot scilicet milliariū. series regula aurea est.
 1. ter. 100000. 2. ter. 4304. 3. ter. 3035. 4. ter. 130.
 $\frac{62640}{100000}$ id est $\frac{3}{5}$ proximè.

Quæritur quot milliariū sit BC .

Ut sinus anguli BCD . scil. 1236. ad sinum anguli BDC
 scil. 97998. ita latus BD . quod est mill. 130. $\frac{3}{5}$ ad latus
 BC . quod erit ex regula aurea milliariū 10354.
 1. ter. 1236. 2. ter. 97998. 3. ter. 130. $\frac{3}{5}$ 4. ter. 10354

Quæritur

Corellariū

Quoniam latus AC minus est duobus AB . BC . sunt autem hac simul sumpta 13389. AC . minus quam 13389. milliaria. hoc est circiter quattuor terræ semidiametrorum fuisset.

annotatio
de emenda
tione Tyc.

Consideremus nunc emendationem observationis Gemme, qua altitudinem eius accepit grad. 79. 45. quam quidem emendationē Tycho attulit: etenim retenta declinatione, quā idem Gemma asserit, ac altitudine poli Louanij g. 50. 50. quam diligentiore examine reperit Gemma Pater, ostendit Tycho altitudinem maximam stellæ non fuisse grad. 79. 45. sed grad. 79. 5. & recte supputat: verum non ego ex declinatione reputo emendandam altitudinem; sed ex altitudine potius emendanda reliqua: quoniam altitudo meridiana, & verticalis simplicissima operatione sumitur, atq; (ut ita dicam) primigenia: nam nihil aliud ipsa iure supponit; ut qui eam non instrumento caperet, sed aliunde deduceret, præposito labore vteretur; modo phenomenon expectaret observationem, veluti expectauit stella ea noua: neq; in altitudine capienda fallit radius astronomicus, sicuti in d. stantijs inter duas stellas aliquid imponere potest. Vnde retinendam arbitror observationē altitudinis, qualem posuit Cornelius; et cetera potius corrigenda, in quibus potuit obrepere error calculi; qui error adeo est obuius, & lubricus. Quoad poli autem Louanij altitudinem steti cum Tychone, et cum Gemma Patre in Astrolabio Catholico potius; quam cum eodem Gemma in libello de radio Astronomico ob eam rationem, quam Tycho ipse asserit: verum quoniam in Tabulis Geographicis Louanio tribuitur altitudo poli grad. 51. ut penes Maginium ex recentioribus, & Clauium; age consideremus quantam stellæ à centro

centro mundi distantiam exhiberet obseruata. altitudo stelle
cum poli elevatione grad. 51. 0.

Probl.

Quantam stelle noue à centro distantiam importaret al-
titudo eius maxima à Cornelio obseruata, collata cum altitu-
dine eius, em obseruata ab Hainzelio, si ponatur altitudo po-
li Louanij gra. 51. 0. Reposita eadem figura quoniam B. Au-
gustae latitudo est grad. 48. 22. & D. Louanij grad. 51.
0. erit interiacens arcus BD grad. 2. 38. tantusq; erit an-
gulus B A D. reliqui ergo duo anguli A B D. A D B. erunt
simul grad. 177. 22. & singuli grad. 88. 41. anguli
itaque deinceps D B E. B D F. erunt singuli grad. 91.
19. estque angulus C B E. grad. 13. 25. 30. is itaque
detrahtus ex angulo D B E. grad. 91. 19. relinquit angu-
lum C B D. 77. 53. 30. Pariter angulus B D F. est grad.
91. 19. si illi itaq; adijciatur angulus C D F. grad. 10. 15
resultabit totus angulus E D C. gr. 101. 34. restabit itaque
tertius angulus B C D. g. 0. 32. 30. differentia scil. paralla-
xium, quae tantundem etiam proueniet ex hoc alio capite. dif-
ferentia latitudinis locorum est grad. 2. 38. ut vidimus,
& differentia obseruatarum altitudinum meridianarum ma-
ximarum est grad. 3. 10. 30. ut pariter vidimus. si illa
itaq; differentia ab hac detrahatur, restabunt minuta. 32. 30
pro differentia parallaxium erit itaq; schéma angulorum, &
sinuum oppositorum, quod subiicitur.

	{	C B D. grad. 77. 53. 30	}	{	97775.
Anguli	{	B D C. grad. 101. 34.	}	{	sinus 97969.
	{	B C D. grad. 0. 32. 30	}	{	945.

Qua-

88 De tribus nouis Stellis

Quæritur quot milliarium chorda B D.

Arcus B D. adeoq; angulus B A D. est grad. 2. 38. eius medietas grad. 1. 19. cuius sinus 2298. quarum partium AB est 100000. earundem itaq; chorda BD 4596. quarum itaq; partium AB. est 3035. earum erit ex regula aurea BD. 139 ÷ proximè. tot scil. mill.

1. ter. 100000. 2. ter. 4596. 3. ter. 3035. 4. ter. 139.

$\frac{43860}{100000}$

Quæritur. quot milliarium BC.

Vt sinus anguli B C D. (qui sinus 945.) ad 97969. sinu anguli B D C. ita latus B D. ad latus BC. Trianguli B C D. at est BD. milliarium 139 ÷ proximè, ut vidimus; erit ergo ex regula aurea BC. milliarium itidem. 14462.

1. ter. 945. 2. ter. 97969. 3. ter. 139 ÷ 4. ter. 14462.

Corellarij Estq; AB. milliarium 3035. duo ergo latera AB. BC. simul sunt milliarium 17497. latus ergo AC. minus est millarijs 17497. proindeq; minor sex terra semidiamentris, ut idcirco stella noua ea etiam ratione non remoueretur à centro mundi sex semidiamentris terra integris.

C A P V T X V I I I.

Demonstratio sexta eiusdem conclusionis. Conferuntur altitudines meridianæ minimæ stellæ obseruatae à Landtgrauio, & ab Elia Camerario.

Elias quoq; Camerarius ex illis est, qui stellam nouâ caelestem arbitrati sunt: quocirca placet eius obseruationes quoq; pensare, & conferre cum insignioribus aliquibus: eligo autem obseruationes Landtgrauijs & capio obser-

observationes minime altitudinis stelle. Observavit minima
 stelle altitudinem Landtgravius, ut vidimus, grad. 23.3
 distantia fuit à vertice grad. 66.57. Elias Camerarius ob-
 servavit eandem minimam altitudinem mense. Nonemb. dieb.
 23. & sequentib. grad. 24.8. distantia à vertice 65.52.
 At ann. 1573. die 5. & seqq. usq; ad octavam mensis Ia-
 nuarij observavit grad. 24.17. Distantia à vertice gr. 65
 43. Altitudo Poli Landtgraviij sumitur, ut vidimus, grad.
 51.18. Poli Camerarij grad. 52.24. differentia latitudi-
 nis grad. 1.6. Conferamus primo primam Eliæ observationē
 cum Landtgraviiana, quæ semper fuit uniformis. Dico itaq;
 non posse comparari eas observationes ex figura parallellaxis.

Propositio.

Observatio prima Eliæ Camerarij non admittit compara-
 tionem cum observatione Landtgraviij. Reposita enim figura
 est angulus B A D. grad. 1.6. idè reliqui duo A B D. A D
 B. simul sunt grad. 178.54. singuli itaq; 89.27. anguli
 eorum deinceps scilicet D B E. B D F. grad. 90.33. & est
 angulus C B E. grad. 66.57. relinquitur itaq; angulus C B
 D. grad. 23.36. & angulus C B F grad. 65.52. Totus er-
 go angulus B D C. grad. 154.25. simul itaq; sumpti duo an-
 guli B D C. C B D. sunt grad. 180.1. maiores scilicet duob.
 rectis; non ergo admittunt comparationem ex cap. xj. Lcm. 4.

At secunda observatio admittit comparationem; eam itaq;
 prosequamur. admittit autem comparationem: quoniam angu-
 lus C B D. perseverat eorundem gr. 23.36. at angulus C D
 F. est grad. 65.43. adeoq; totus angulus B D C. est g. 156.

M

16. am.

16. ambo ergo CBD. BDC. simul sunt grad. 179.52. minores nempe duobus rectis; restatq; angulus tertius BCD. grad. 0.8.0. & tantundem prouenit ex hoc alio capite. Differentia altitudinum obseruatarum est grad. 1.14. at differentia latitudinum est grad. 1.6. si ergo hac differentia ab illa detrahatur, restant minuta octo pro differentia parallaxis, non secus, ac antea: ut omnia nunc sibi respondeant. Inquisitionem iam prosequamur: crit autem schema anguloru Trianguli BCD. & sinuum oppositorum, quod subiicitur.

	∠ CBD. grad.	23.36.	∠	40035.
Anguli	∠ BDC. grad.	156.16.	∠ sinus	40248.
	∠ BCD. grad.	0.8.	∠	233.

Primo queritur quot milliarium BD. chorda.

Angulus BAD. est grad. 1.6. medietasq; eius grad. 0.33. cuius sinus 960, chorda itaq; BD. earundem partium 1920. quarum scilicet AB. est 100000. quarum ergo AB. est 3035. earum erit ex regula aurea BD (tot scilicet milliarium) 58. $\frac{272}{1000}$

1. ter. 100000. 2. ter. 1920. 3. ter. 3035. 4. ter. 58. $\frac{272}{1000}$

Secundo queritur. quot milliarium sit BC.

In Triangulo BCD. ut 233. sin. anguli BCD. ad 40248. sinum anguli BDC. ita latus BD. ad latus BC. est autem BD. milliariorum 58 $\frac{272}{1000}$ ex proxima; ergo BC. est eorumdem millia-

milliariorum ex regula aurea 10065. regula aurea hac est series.

1. ter. 233. 2. ter. 40248. 3. ter. $58 \frac{27}{1000}$ 4. ter. inuentus 10065.

Cum ergo latus BC. sit mill. 10065. & AB. mill. 3035. simul iuncta erunt 13100. at AC. minus est dictis duobus lateribus simul sumptis; est itaq; AC. distantia stella à centro minor mill. 13100. hoc est quattuor circiter terra semidiametrorum extitit.

Corollarium

CAPVT XIX.

Demonstratio septima eiusdem conclusionis. Confer-
tur observatio minimæ altitudinis stellæ Thadæi
Hagecij cum observatione Tychonis in primo
scripto.

T Hadeus Hagecius pariter arbitratus est stellam novam
fuisse caelestem; multoq; id conatu tentavit demon-
strare. habemus autem eius observationem altitudi-
nis minimæ stellæ grad. 20. 15. Distantiam à vertice gr.
69. 45. eam nunc tentemus conjungere cum observationibus
Landtgrauij, & Tychonis (ut cum potioribus scilicet) cum
Hainzelianis autem non potest nunc conferri, cum sub eadem
poli altitudine fuerint. uterq; enim poli altitudinem gr. 48.
22. se habuisse asserit; neq; tamen fuerunt observationes cō-
cordes: verum earum discrepantia ad presentem indaginem
non pertinet. præcedant nunc subiectæ annotationes.

M 2

Non

Annotat. 1.

Non potest conferri observatio minime altitudinis stelle Thadei Hagecij cum Landtgrauiana ex quarto Lemmate Cap. xj. Etenim duo anguli $\angle CBD$. $\angle BDC$ maiores evadunt duob. rectis: siquidem conferamus primo cum observatione Landtgrauij, erit arcus BD . differentia latitudinum $gr. 2. 56.$ & altitudinum observatarum differentia est $g. 2. 48.$ minor ergo est differentia altitudinum observatarum, quam latitudinis locorum; quod esse nequit, cum rem ex pure parallaxis principis estimamus: etenim si phenomeno parallaxi careat, necesse est eandem esse differentiam altitudinum observatarum phenomeni, quae latitudinis locorum. At si phenomenon parallaxi obnoxium sit, oportet maiorem esse differentiam observatarum altitudinum, quam latitudinis. Ex refractione ergo variatio processit. Unde perturbatur comparatio observationum in presenti indagine, quae procedit ex figura parallaxis, seu differentiae parallaxium.

Annotat. 2.

Pariter cum observatione 2. scripti Tych. nequit conferri eandem ob causam: etenim differentia latitudinis locorum erit $grad. 7. 36.$ at differentia observatarum latitudinum solum $grad. 7. 30.$ comparari vero potest Hagecij observatio cum observatione Tychonis iuxta primum scriptum, ut ipsa constabit. hanc nos prosequamur. Reposita ergo figura pag. 55. consueta, erit arcus BD . et ang. $BAD. g. 7. 36.$ differentia latitudinis locorum, ut iam vidimus; reliqui itaq; duo anguli $\angle ABD$. $\angle ADB$ simul $grad. 172. 24.$ et singuli $grad. 86. 12.$ anguli ergo deinceps $\angle DBE$. $\angle BDF$ singuli $grad. 93. 48.$ estq; angulus $\angle CBE$. $grad. 69. 45.$ distantia scil. visa stelle à vertice Thadei; restabit itaq; angulus $\angle CBD. g. 24. 3.$ est vero angulus $\angle CDF$. distantia visa à ver-

tice Tych. stella iuxta primum scriptum grad. 62. 3. Totus itaq; angulus BDC. erit grad. 155. 51. anguli ergo C B D. BDC. simul sumpti sunt gr. 179. 54. adeoq; minores duob. rectis. estq; tertius angulus BCD. gr. 0. 6. 0. ut etiā subducendo differentiam latitudinis locorum à differentia obseruatarum altitudinum colligitur; adeo ut omnia respondeant in hac collatione. superesse autem minuta 6. ex ea subtractio- ne ita patet. altitudo obseruata à Tychone fuit grad. 27. 57. obseruata à Thadeo grad. 20. 15. hac ergo ab illa detracta sus- per sunt grad. 7. 42. at differentia latitudinum fuit gr. 7. 36 qui subducti à grad. 7. 42. relinquunt grad. 0. 6. 0. pro diffe- rentia parallaxiū, adeoq; pro angulo BCD. exponatur nunc schema angulorum, & sinuum oppositorum.

§ CBD. grad. 24. 3. §	§ 40753.
Anguli § BDC. grad. 155. 51. §	§ Sinus. § 40913.
§ BCD. grad. 0. 6. §	§ 1750

Primo quæritur. quot milliarium sit chorda BD.

Est angulus BAD. g. 7. 36. medietas eius g. 3. 48. cuius sin. 6627. quarum partiū AB. 100000. earundemq; chor- da BD. erit 13254. quarū ergo partium AB est 3035. earū erit BD. ex regula aurea 402. scilicet tot milliarium.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	13254.	3035.	402.

Secundo quæritur. quot milliarium sit BC.

Ut sinus anguli BCD. qui est 175. ad 40913. sinum an- guli BDC. ita latus BD. ad latus BC. est autem BD. millia- rium 402. ex regula ergo aurea erit BC. millaria 93983.

1. ter.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 175. 40913 402. 93983.
 Corellariū Cum sit ergo BC. miliariorum 93983. & AB. millia-
 riorum 3035. erunt duo simul latera AB. BC. Trianguli A
 BC. millaria 97018. at illis duobus minus est latus reli-
 quum AC. est ergo AC. distantia stellæ scilicet à centro mi-
 nusquam mill. 97018. fuisset itaq; ea ratione Stella infra
 Lunam integra semidiametro terra, & ferme² secundum
 Ptolomeum at secundum Copernicum. plus quam viginti se-
 midiametris.

CAPVT XX.

Demonstratio Octaua eiusdem conclusionis, & ex ea-
 dem indagine prima. Conferuntur obseruationes al-
 titudinis minimæ stellæ Thadæi Hagecij, & Adamæ
 Vrsini.

INter obseruationes meridianas superius annotatas est ob-
 seruatio Adamæ Vrsini Norimbergensis, qui obseruauit
 Norimbergæ, cui Ciuitati polus eleuari ponitur grad. 49.
 24. quæ altitudo poli admodum propinqua est altitudini Tha-
 dæi Hagecij. horum itaq; virorum obseruationes placet con-
 ferre: cum collationem illæ admittant, ut ex dicendis pate-
 bit.

Obseruauit ergo Thadæus altitudinem minimam st. llæ g.
 20.15. Adamus Vrsinus grad. 22. Differentia grad. 1.45.
 distātia itaq; stellæ in minima altitud. à vertice Thadæi gr.

69.45.

69. 45. à vertice Adami grad. 68. Altitudo Poli Thadæo grad. 49. 22. Adami grad. 49. 24. Differentia latitudinū grad. 1. 2. Si detrahatur ergo differentia latitudinis locorū à differentia altitudinum obseruatarum, relinquentur pro differentia parallaxium. min. 42. Eadem differentia reperietur hac alia indagine, qua simul inuestigabuntur anguli omnes ad propositam operationem requisiti. Reposita ergo figura solita erit angulus B A D. grad. 1. 2. reliqui duo anguli A B D. A D B. simul grad. 178. 58. singuli grad. 89. 29. anguli itaque deinceps D B E. B D F. erunt singuli grad. 90. 31. At angulus C B E. distantia stellæ. visæ à vertice Thadæi est gr. 69. 45. is itaque si detrahatur à grad. 90. 31. ang. D B E. relinquet. angulum C B D. grad. 20. 46. Et si angulus C D F. distantia visæ stellæ à vertice Adami grad. 68. adijciatur angulo B D F. grad. 90. 31. resurget totus angulus B D C. grad. 158. 31. qui unitus cum angulo C B D. facit gr. 179. 17. minores itaq; duobus rectis, Et reliquus B C D. differentia parallaxis restat grad. 0. 43. quanta eadem differentia prius colligebatur; omnia itaq; congruunt. exponatur schema angulorum, Et sinuum oppositorum Trianguli B C D.

	§ CBD. grad. 20. 46. §	§ 35456.
Anguli	§ BDC. grad. 158. 31. §	sin. § 36623.
	§ BCD. grad. 0. 43. §	§ 1251.

Primo quæritur. quot milliariū sit chorda B D.

Angulus B A D. est grad. 1. 2. mediætas eius gr. 0. 31. sinus 902. quarum partium A B. est 100000. Ex arundina

argor

ergo B D. chorda est 1804. quocirca quarum partium A B.
est 3035. earum erit B D. ex regula aurea $54\frac{3}{4}$ tot scilicet
milliarium proximè.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	1804.	3035.	$54\frac{75140}{100000}$ scil. prox. $\frac{3}{4}$

Secundo quæritur: quot milliarium sit B C.

In Triangulo BCD. ut 1251. sinus anguli B C D. ad
36623. sinum anguli B D C. ita latus B D. ad latus B C. at
latus B D. est milliarium $54\frac{3}{4}$ ergo ex regula aurea est B C.
milliarium 1580.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1251.	36623.	$54\frac{3}{4}$	1580.

Corellariis

Quoniam ergo B C. milliariorum 1580. & A B. mill.
3035. summa dictorum laterum: rit mill. 4615. qua sum-
ma minus est latus A C. distantia stelle à mundi centro; ergo
parua admodum distantia stelle à mundi centro ex presenti
collatione colligeretur, Si ut vera observationes admittere-
rentur: at ex nimis parua altitudine constat errorem in illis
non leuem obrepisse.

CAPVT XXI.

Demonstratio nona eiusdem conclusionis ex eadem
prima indagine. Conferuntur obseruationes mini-
mæ altitudinis stellæ, altera Landtgrauij, altera
Georgij Buschij.

Georgius Buschius ipse quoq; obseruauit (ut supra vi-
dimus, licet illi Tyc. aduersetur; immò, et ipsū subsā-
net, quod pītor fuerit, & alijs eiusmodi affanijs;
quasi delineandi peritia repugnet cognitioni mathematicarū;
& nemo fuerit, qui in mathematicis excelluerit, et illa quo-
que peritia fuerit instructus: at obtentui hæc sumebantur à
Tychone; at vera obiurgandi causa ea fuit, quod stellam sub-
limarem prædicauit. hæc materies; & semina odiij. ego autē
illuc redeo, parua scientia opus esse ad obseruandam phæno-
meni cuiuspiam meridianam altitudinem; proficiturq; Bus-
chius se multos annos nauasse operam obseruationibus, sequē
instrumentis munitum; præterea tanta stellæ propinquitās
mundi centro ex collatione proposita elicitur, ut etiam si plu-
ra differētia parallaxis minuta ex obseruatione Buschij tol-
lerentur, adhuc relinqueretur stella sublimaris.

Obseruauit itaq; Landtgrauius altitudinem minimā stel-
læ grad. 23. 3. Buschius 22. 40. Differentia grad. 0. 23.
0. Distantia stellæ tum à vertice Landtgrauij grad. 66. 37
A vertice Buschij grad. 67. 20.

Altitudo poli Landtgrauio grad. 51. 18. Buschio 51. 10
Ecfordia. Differentia latitud. grad. 0. 8. 0.

N

Si

Si detrabatur ergo differentia latitudinis locorum à differentia altitudinum stelle obseruatarum scilicet m. 8. à min. 23. relinquetur differentia parallaxium min. 15. quantæ etiam deducetur ex angulorum inuestigatione reposita consueta figura. In ea enim figura angulus BAD. erit grad. 0. 8. reliqui ergo duo anguli ABD. ADB. grad. 179. 52. singuli anguli gr. 89. 56. anguli itaq; deinceps DBE. BDF. singuli grad. 90. 4. estq; angulus CBE. grad. 67. 20. distantia scilicet uisa à vertice Buschij; relinquitur ergo angulus CBD. grad. 22. 44. & angulus CDF. distantia uisa stelle à vertice Landtge. est g. 66. 57. Totus itaq; angulus BDC. est grad. 157. 1. & ambo simul anguli BDC. CBD. grad. 179. 45. adeoq; minores duobus rectis, & reliquus BCD. deducetur grad. 0. 15. ut in priore indagine omnia ergo congruunt, & erit schema angulorum Trianguli BCD. sinuumque oppositorum id, quod sequitur.

	{	CBD. grad. 22. 44.	}	{	38644.
Anguli	{	BDC. grad. 157. 1.	}	{	sin. 39046.
	{	BCD. grad. 0. 15.	}	{	436.

Primo quæritur. quot milliarium sit chorda BD.

Est arcus BD. angulusq; BAD. grad. 0. 8. eiusq; medietas grad. 0. 4. cuius sinus 116. quarum partium AB. est 100000. earundemq; ideo chorda BD. 232. quarum itaque partium AB. est 3035. earum erit BD. ex regula aurea $7 \frac{4^{12}}{10000}$ scilicet milliariorum.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	232.	3035.	$7 \frac{4^{12}}{10000}$

Secun-

Liber Primus.

99

Secundo quæritur . quot milliariorum sit B C.

In Triangulo BCD. est ut 436. (sin. anguli BCD.) ad 39046. (sin. anguli BDC.) ita latus BD. ad latus BC. est BD. mill. $7 \frac{412}{10000}$ erit ergo ex regula aurea BC. mil. 63. prox.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
436.	39046	$7 \frac{412}{10000}$	62. & proxime 63.

Si ergo huic milliariorum numero 63. adjiciatur latus A B milliariorum 3035. resurget summa mill. 3098. Quæ summa minus erit latus AC. distantia scil. stellæ tum à mundi centro.

Corellariū

Nimis scilicet parua distantia (id ego quoq; confiteor) at detrahamus maximam differentia parallaxi partem, adhuc stella sublunaris fuisset; nempe faciamus angulum BCD. pro minutis 15 minuti unius tantum; & quoniam angulus C B D. idem persueraret, augetetur angulus B D C. minutis 14. proindeq; euaderet 2. 157. 15. essetq; eius sin. 38671 sicut anguli BCD. esset sinus 29. essetq; idcirco regula aurea.

Annotatio

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter. inuestigatus
29.	38671.	$7 \frac{412}{10000}$	9389. milliariorum; tantaq; esset B C.

Quocirca si lateri BC adjiciatur A B. mill. 3035. esset amborum summa 12424. quibus milliarijs minus esset latus AC. distantia stellæ tum à centro mundi; vix scil. quatuor terre semidiametros excederet: quinimò si angulus idē BCD. esset tantumodo quarta minuti pars: immò solum septem secundorum adhuc stella sublunaris esset, etiā ex Ptolomei dimensione.

Corellariū

N 2

CA-

Multarum obseruationum collationes dimissas esse,
tum studio breuitatis, tum quod aliqua earum
comparationem non admittant.

Obseruationes altitudinum meridianarum stella cir-
citer viginti quattuor descripta supra sunt, quae si
bina in vniuersam conferrentur, efficerent combina-
tiones ducentas septuaginta quinq; ex regula combinationū:
15. n. numerus producit, si num. 23. quare restat (depta vni-
tate ex num. 24.) multiplicetur per huius medietatē scil. per
12. verū tamē nō quaelibet obseruationes possit combinari, nō
enī eiusd. obseruatoris obseruationes conferri simul queunt:
immo neq; diuersorū diuersae; scil. obseruatio altitudinis ma-
ximae meridianae vnius obseruatoris non potest conferri cum
obseruatione minimae altitudinis meridianae alterius: sed oportet
minimam conferre cum minima duorum obseruatorū, qua-
rum non ead. sit poli altitudo: quam ob causam obseruatio Ha-
geij cum obseruatione Hainzelij comparari nequit: vtriq;
enim polus eleuabatur g. 48. 22. neq; item obseruationes E-
rasmi Rheimoldi cum obseruationib. Lädtgrauij: vtriq; enim
polus eleuabatur g. 51. 18. immo cum ead. ferme sint ambo-
rum obseruationes, pro vnicā obseruatione haberi debent. idē
de obseruationib. Peuceri, & Schuleri, quorum eadem obser-
uationes, & in eod. prorsus loco scil. Vuitembergae vterq;
obseruauit. si eximantur obseruationes eiusmodi, restant am-
barum altitudinum maxima, et minima duodena comparan-
da: at combinationes duodecim terminorum cum binis sumun-
tur sunt 66. qui num. bis captus effigiet num. integrum com-
bina-

binationum utriusq; altitud. 132. Quas omnes si nos pro-
 sequuti fuissetis, infinitū propemodum opus reddidissetis;
 quod circa sat fuit; & potiores conferre, & singulorum obser-
 uationum aliquam studio itaq; breuitatis duodecimario nume-
 ro collationum contenti fuimus. Alia quoq; ratio accessit cō-
 trahendi numerum collationum: multa enim observationes
 comparationem non admittunt, earum inquam, quæ non su-
 biiciuntur proxima exceptioni. vidimus observationē Tycho-
 niæ a secundo scriptum minimæ altitudinis stelle non posse
 conferri ex canonē huius indaginis cum observationē Hainze-
 lij eiusdem minimæ altitudinis: item non posse conferri altitu-
 dinem minimam obseruatam à Landtgrauiæ cum prima obser-
 uatione eiusd. altitudinis minimæ Elie Camerarij. Pariter ob-
 seruationem Thadæi Hageci minimæ eiusdem altitudinis nō
 posse comparari cum obseruatione Landtgrauiæ: neq; cum ob-
 seruatione Tycho in 2. scripto. At neq; altitudo minima ob-
 seruata à Landtgrauiæ conferri potest cum altitudine mini-
 ma obseruata ab Hainze lij: nam differentia altitudinum mi-
 nimarum obseruatarum ab illis est g. 2. 53, at differentia la-
 titudinis Angustæ, & Casellarum est g. 2. 56. maior ergo dif-
 ferentia latitudinis, quàm altitudinum obseruatarum; quod
 esse nequit, ut non semel diximus: præterea etiam deducitur
 (si quis tentet) angulos duos in solita figura B. D. C. C. B. D.
 maiores esse duobus rectis. Hoc præterea patiuntur obserua-
 tiones minimæ altitudinis habitæ ab Hieronymo Munosio. nō
 admittunt illæ comparationem cum Tychois obseruationib.
 neq; in primo, neq; in secundo scripto: item nō admittant cō-
 parationē cū obseruationib. Hainze, neq; cum obseruationib.
 Landtgr. Singillatim hæc ostendantur de obseruat. Munosij.

L E M M A I.

Observatio Munosij altitudinis meridianæ minima
stelle non potest conferri cum observatione Ty-
chonis in secundo Scripto.

Posita altitudine Poli Valentio grad. 39.30. & Ty-
chonis grad. 55.38. differentia latitudinis locorum
erit grad. 16.28. reposita itaq; figura eadem. Arc-
us BD. ideq; angulus BAD. erit grad. 16.28. & reliqui
duo anguli ABD. ADB. grad. 81.46. anguli itaq; deinceps
DBE. BDE. sunt singuli 98.14. at Angulus CBE. distan-
tia stelle à vertice munosij est grad. 78.30. (cum sit mini-
ma altitudo grad. 11.30.) reliquus itaq; angulus CBD. est
grad. 19.44. estq; angulus CDF. distantia stelle à verti-
ce Tychonis maxima grad. 62.15. erit ergo totus angulus B
DC. grad. 160.29. & est CBD. grad. 19.44. duo ergo an-
guli BDC. CBD. simul sunt grad. 180.13. scilicet maiores
duobus rectis; ergo comparisonem ex prima ipsa indagare
non admittunt.

L E M M A II.

Observatio eadem Munosij comparisonem non ad-
mittit cū observatione Tych. in primo Scripto.

Angulus CBD. pariter colligetur grad. 19.44. cum
Arcus BD. idem perseveret, idemq; angulus CBE
angulus ergo BDF. erit pariter grad. 98.14. ut in
preced. Lemmate; at angulus CDF. pro grad. 62.15. erit g.

62.4.

Et ut totus angulus BDC sit grad. 160. 18. at est C
BD grad. 19. 44. duo itaq; anguli BDC. CBD. simule-
runt grad. 180. 2. maiores nempe, et ipsi duobus rectis, ut
antea, licet minore excessu.

L E M M A I I I.

Observatio eadem Munosij non admittit compara-
tionem cum observatione Hainzelij.

Angulus BAD. differentia latitudinis Valentia, &
Augusta est grad. 8. 52. anguli itaq; ABD. AD
B. simul sumpti sunt 171. 8. singuli 85. 34. an-
guli itaq; deinceps DBE. BDF. singuli sunt 94. 26. angu-
lus autem CBE. distantia stelle à vertice Munosij pariter
est grad. 78. 30. reliquus itaq; angulus CBD. grad. 13.
55. angulus vero CDF. distantia stelle maxima à verti-
ce Hainzelij, fuit grad. 69. 50. totus itaq; angulus BDC.
grad. 164. 16. duo itaq; anguli BDC. CBD. simul erunt
grad. 180. 12. maiores scilicet duobus rectis, non ergo cō-
parationem (ut ex prima indagine) suscipiunt.

L E M M A I V.

Observatio eadem Munosij non admittit compa-
rationem cum observatione Landigrauij.

Angulus BAD. differentia latitudinis Valentia, & ca-
sellarum est gr. 11. 48. reliqui itaq; duo anguli AB
D. ADB. simul erunt g. 168. 12. singuli ergo 84. 6.
anguli itaq; deinceps DBE. BDF. grad. 95. 54. est angu-
lus

lus CBE. itidem grad. 78. 30. reliquus ergo angulus CBD. grad. 17. 24. est vero angulus CDF. distantia stelle visibilis maxima à vertice Landtgrauii 66. 57. totus ergo angulus BDC. grad. 162. 51. Et duo anguli BDC. CBD. simul grad. 180. 15. maiores scilicet duobus reëtis; non ergo admittunt obseruationes comparationem; ut non semel dictum est. Alia etiam ratione idem demonstratur: nam differentia latitudinis locorum est grad. 11. 48. ut mox vidimus. Et differentia altitudinum stelle obseruarii est grad. 11. 33 minor ergo est differentia altitudinum obseruarum, quam differentia latitudinis locorum quindecim minutis; quod esse nequit: oportet enim esse equales differentias; si nulla sit parallaxis; vel esse maiorem differentiam altitudinum differentia latitudinis; si adsit parallaxis; vel ergo vitium in obseruationibus; vel visio fuit refracta; non reëtis; Et refractio fuit sensibilis; ideoq; non admittitur comparatio earum ex prima indagine, ex superius demonstratis.

CAPVT XXIII.

Demonstratio decima eiusdem cōclusionis ex eadem prima indagine. Conferuntur obseruatio Maurolici, & obseruatio Munosij altitud. maxima stelle.

Verumtamen placet etiam Munosij obseruatione aliquam comparare; comparo itaq; obseruationem eius altitudinis maxima stelle cum obseruatione Maurolici eiusdem altitudinis maxime. admittunt ille comparatio-

rationem, & terra propinquissimam stellam comparata inferunt. Obseruauit ergo maximam stellæ altitudinem Maurolicus grad. 62. Munosius grad. 67. 30. differentia grad. 5. 30. Altitudo poli Messana, ubi obseruauit Maurolicus g. 38. 30. Valentia grad. 39. 30 differentia grad. 1. Differentia itaq; parallaxis grad. 4. 30. & tantundem colligetur angulus BCD. ex sequenti indagine.

Reponatur itaq; figura eritq; angulus BAD. grad. 1. reliqui duo ABD. ADB. simul grad. 179. singuli grad. 89. 30. anguli deinceps DBE. BDF. singuli grad. 90. 30. estque angulus CBE. distantia visa stellæ à vertice Maurolici grad. 28. reliquus ergo CBD. grad. 62. 30. At angulus CDF. distantia visa stellæ à vertice Munosij grad. 22. 30. totus itaq; angulus BDC. grad. 113. duo anguli itaq; simul BDD. CBD. sunt grad. 175. 30. restatq; angulus BCD. grad. 4. 30. differentia nempe parallaxium quantæ, & supra reperiēbatur; cetera modo perquirantur.

Primo quæritur quot milliarium sit chorda BD.

In triangulo BAD. est angulus BAD. grad. 1. medietas 20. 30 cuius sinus 873. quarum partiū AB. est 100000 Earumdemq; chorda BD. est 1746. quarum ergo AB. est 3035. earum erit BD. chorda, ex regula aurea 53. (tot scilicet mill.) proximè.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	1746.	3035.	52 $\frac{99110}{100000}$

Exponatur modo angulorum, et sinuum oppositorū trianguli BCD. schema. est itaq;

O

Angu-

$\angle CBD.$ grad. 62. 30. $\}$ 88071.
 Anguli $\angle BDC.$ grad. 113. $\}$ Sinus. $\}$ 92050.
 $\angle BCD.$ grad. 4. 30. $\}$ 7846.

Secundo quæritur quot milliariū sit BC.

In Triangulo autē eodem ut 7846. (sin. anguli BCD.) ad 92050. (sinū anguli) BDC. ita latus BD ad latus BC est autem latus BD. milliariorum proximè 53. ergo ex regula aurea erit BC. milliariorum proximè 622.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
7846.	92050.	53.	621 $\frac{6284}{7846}$

Corellariū

Si ergo iungantur in unum duo latera AB. BC. hoc quidem mill. 622. illud milliariū 3035. erit summa mill. 3657. qua summa minus erit latus AC. distantia stellæ a mundi centro, ut propinqua ita admodum ipsa terræ fuisset, si nullus error in obseruationibus; at quia propinquitas intolerabilis, idē alteruter eorum in obseruanda peccauit: at potius Munosius ob insignem Maurolici doctrinam, et peritiā.

C A P V T X X I V.

Demonstratio vndecima eiusdem conclusionis ex eadem prima indagine. Conferuntur obseruationes Munosij, & Cornelij Gemmæ altitudinis maximæ stellæ.

Obseruauit Gemma altitudinem maximam grad. 79
 45. Munosius grad. 67. 30. Differentia gr. 12.
 15. Altitudo poli Gemmæ grad. 50. 50. Munosij
 grad. 39. 30. differentia grad. 11. 20. differentia itaque
 paral-

parall. gr. 0.55. Quæ differentia parall. pariter colligitur
reposita figura ex angulorum inuestigatione sequentem in mo-
dum. Arcus BDV. adeoque angulus BAD. grad. 11.20. re-
liqui ergo duo anguli ABD. ADB. grad. 168.40. & sin-
guli grad. 84.20. anguli itaq; deinceps DBE. BDF. sin-
guli grad. 95.40. angulusq; CBE. distantia stellæ visa à
vertice Munosij g. 22.30. relinquitur itaq; angulus CB
D. grad. 73.10. & angulus CDF. distantia stellæ visa
à vertice Gemmæ est 10.15. Totus itaq; angulus BDC.
grad. 105.55. relinquitur itaque tertius angulus BCD.
Trianguli BCD. gr. 0.55.0. ut etiam in prima indagine.
Erit itaq; schema angulorum, & sinuum oppositorum.

	∠ CBD. grad. 73.10.}	∠ 95715.
Anguli	∠ BDC. grad. 105.55.}	sin. ∠ 96166.
	∠ BCD. grad. 0.55.}	∠ 1600.

Cætera perquirantur; & Primo quæritur quot
milliarium sit chorda BD.

Angulus BAD. est grad. 11.20. eius medietas 5.40.
cuius sinus 9874. quarum partium AB est 100000. &
earundem chorda BD. 19748. quarum ergo partium AB.
est 3035. earundem erit BD. ex regula aurea 599 $\frac{35180}{100000}$ sci-
licet proximè $\frac{1}{3}$ Tot nempe miliarium erit chorda BD.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	19748.	3035.	599 $\frac{35180}{100000}$

Secundo quæritur. quot miliarium sit BC.
In Triangulo BCD. ut sinus anguli BCD. scilicet 160. ad

O 2. sinum

108. De tribus nouis Stellis

sinum anguli BDC. scilicet 96166. ita latus BD. ad latus BC. est autem latus BD. milliariorum 599 $\frac{1}{3}$ proximè, ut vidimus, erit ergo ex regula aurea BC. eorundem milliariorum proximè 36022.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1600.	96166.	599 $\frac{1}{3}$	36022.

Corollarium. Si itaq; lateri BC. milliariorū 36022. adijciantur milliaria 3035. quot est AB. summa duorum eorū laterū Trianguli ABD. erit 39057. quibus erit minus latus AC. eiusd. Trianguli. scilicet distantia Stella à centro; erit itaq; ea minor decem, & tribus terra semidiametris.

C A P V T X X V.

Demonstratio duodecima, & vltima eiusdem conclusionis ex eadem indagine. Conferuntur obseruationes Munosij, & Adami Vrsini maximæ altitudinis stellæ.

* cap. 8 pag. 579.

Hieronimus Munosius fuit acer assertor celestis sedis stellæ nouæ, quæ in octaua sphaera reposuit, ut refert Tycho* ex verbis Cornelij Gemmæ. sunt Gemmæ verba ibi relata. Postremo concludit author Munosius cometam quendam esse cælo fixorum siderum inhaerentem. Ab aded itaq; acri propugnatore contrariæ sententiæ placet tertiam relucere nostræ demonstrationis erit autem ex collatione eiusdem viri obseruationis cum obseruatione

Adam.

Adami Vrsini Norimbergensis, quem nuper composuimus cū
Hagecio. Vidimus qua fuerint obseruationes eorum supra
Cap. tertio; at nunc breuiter in memoriam reducamus. Ob-
seruauit ergo Adamus altitud. grad. 79. Munosius grad. 67
30. Differentia grad. 11. 30.

Altitudo poli Adami grad. 49. 24. Munosij gr. 39. 30.
Differentia grad. 9. 54.

Restabit itaq; differentia parallaxium (hac differentia ab
illa detracta) grad. 1. 36.

Et tantundem colligitur ex investigatione angulorum in
figura solita: Angulus siquidem BAD. est grad. 9. 54. diffe-
rentia latit. locorum. reliqui itaque duo ABD. ADB. simul
erunt grad. 170. 6. singuli grad. 85. 3. anguli deinceps gr.
94. 57. singuli scilicet anguli DBE. BDF. estq; angulus
CBE distantia stelle visa à vertice. Munosij grad. 22. 30.
relinquitur igitur angulus CBD. grad. 72. 27. angulus
autem CDF. distantia visa à vertice Adami est grad. 11.
Totus ergo angulus BDC. est grad. 105. 57. restat itaq;
angulus BED. tertius Trianguli eiusdem angulus gr. 1. 36.
ut etiam in priore indagine.

Schema angulorum in Triangulo BCD. &
sinuum oppositorum.

Anguli	{ CBD. grad. 72. 27. }	{ Sin. { 95345.
	{ BDC. grad. 105. 57. }	{ 96150.
	{ BCD. grad. 1. 36. }	{ 2792.

De tribus nouis Stellis

Primo quæritur quot milliarium sit chorda BD.

Angulus BAD. est grad. 9. 54. eius medietas gr. 4. 57. sinus horum 8629. earundem itaq; partium BD. chorda erit 17258. quarum scilicet AB est 100000. ergo quarum AB est 3035. earum erit BD. ex regula aurea $523 \frac{780310}{100000}$. Tot milliarium proximè scilicet 524.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	17258.	3035.	$523 \frac{780310}{100000}$

Secundo quæritur quot milliarium sit BC.

In triangulo BCD. ut sinus anguli BCD. scilicet 2792 ad sinum anguli BDC. scilicet 96150. ita latus BD. ad BC. est autem BD. mill. 524. proximè; erit ergo BC. eorundem milliariorum 18045.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
2792.	96150.	524.	18045.

Corellariū

Quoniam BC est mill. 18045. & AB. eorundem 3035. erunt ambo simul 21080. mill. Verum est ambobus simul minus latus AC. erit itaq; minus mill. 21080. altitudo scilicet stelle minor semidiametris terre septem.

CA

CAPVT X. XVI.

Peroratio.

Hucusque prosequuti sumus primam indaginem, qua ex collatione meridianarum altitudinum duobus in diuersis locis, diuersæq. poli altitudinis obseruatorum processit: intra duodecimum autem numerum constitit; quia prosequi omnes combinationes infinitum prope modum fuisset; satq. fuit ex omnibus obseruatoribus eorundem temporum, quorum extant meridianarum altitudinum obseruationes, mutuasse obseruationem, ex qua stella sublunaris ostenderetur. Obseruatores altitudinū meridianarum stellæ, quorum ad nos peruenerint obseruationes, sunt Paulus Hainzelius, Tycho, Landigrauius Hassæ, Galbar Peucerus, & Volfangus Schulerus (qui duo tamen pro uno obseruatore habiti sunt) Elias Camerarius, Hieronymus Munosius, Georgius Buschius, Adamus Vrsinus, Thadeus Hagecius, Franciscus Maurolicus, Cornelius Gemma, Erasimus Rheinoldus, cuius obseruationes pro iisdem cum Landigrauius habitæ; quod eadem fuerint quantitate, & sub eadem poli altitudine peractæ sint. Ex singulis ergo memoratorum hominum sumptæ obseruationes, quæ conferrentur, sunt, & omnes collationes attestatæ sunt stellam subtus Lunam fuisse: diligentia autem eam in re nostra maior fuit hucusq. multo diligentia Tychonis: is enim duabus tantum comparationibus contentus fuit obseruationum, suæ scilicet, & Hainzelij, & obseruationum rursus suæ, & Munosij; at nos sex hucusq.

—
—

vicib. plures comparationes exegimus. nunc ad reliquas in-
dagines transeamus; vt tanto clarior resurgat sententia
nostra, immò antiqua veritas: cum omnes methodi, ac via
inuestigandi parallaxim, ac idè diiudicandæ sedis phenomēni,
vtrum celestis fuerit, an sublunaris, demonstrauerint stel-
lam propositam fuisse subtus lunam, non celestem.

CAPVT XXVII.

De secunda indagine reperuntur, & præmittuntur,
quæ repetere, & præmittere oportet.

Secundam nunc indaginem propositarum aggrediamur,
quæ procedit ex angulis azimuthalibus, & distantijs
stellæ à vertice: primo autem progressum eius declare-
mus, ac firmemus. Supponantur duo loca sub eodem meridia-
no, ex quib. obseruetur eodem temporis momento stella, phe-
nomenon ve aliquod; cuius capiatur vtroq; in horizonte an-
gulus azimuthalis, & distantia ab vtriusq; loci vertice.

Lēmate a.

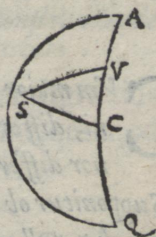
Quoniam arcus eiusmodi verticales sese in loco phenomē-
ni vero interfecabunt, efficietur Triangulum sphericum,
cuius latera erunt arcus meridiani inter duorum locorum
vertices, & duo verticales arcus inter locum phenomēni
verum, & vertices locorum, ubi obseruatur. Si itaq; no-
tus sit arcus meridiani inter locorum vertices interiectus,
& duo anguli eidem arcui adiacentes, innotescant etiam reli-
qua duo latera; scilicet distantia vere phenomēni à duobus
verticibus. Quod si capte fuerint instrumento distantie

wise

Visa eiusdem phenomeni ab iisdem verticibus intelligitur, num contermina vera, & visa distantia sint sibi mutuo aequales, necne; siq. inaequales deprehendantur, & maior fuerit visa, quam vera, erit differentia parallax^{is} cuius ideo Lemma e. quantitas nota erit. Quod si minor fuerit distantia visa, quam vera, erat ea differentia refra^{ctio}:^c erit autem notus Lemma e. arcus inter duos vertices, cum nota fuerit utriusq. loci latitudo, seu poli altitudo.

Lemma A.

SI duo observatores ex duobus diversis terra locis observent eodem temporis momento idem phenomenon, arcus maximorum circularum per vertices observantium, et loca phenomeni visa ducti se se intersecant in loco eiusdem phenomeni vero. Sint vertices C. V. duorum terra locorum ex quib. observetur idem phenomenon eodem temporis momento, intelliganturq. ducti duorum maximorum circularum arcus alter quidem per C. & phenomenon, alter per V. & phenomenon, utrobique scilicet visum qui arcus se secant in puncto. S. (se secare autem cum sint circuli maximi duob. in punctis e diametro oppositis, certum ex prop. undecima primi sphaer. Theod.) dico punctum S. esse locum verum phenomeni: etenim vel locus verus, & visus distinguuntur, vel non distinguuntur. Distinguantur primo, intelliganturq. ducti arcus C. S. V. S. in arcu CS. producto est locus verus, & visus observatori,



P

cuius

cuius vertex. C. libra primo Antitych. Cap. secundo prop. 5. pariter in arcu V.S. producto est locus verus, & visus observatori sub V. at locus verus eiusdem phenomeni eodem tempore est unus tantum; atq; idem reperitur in utroque arcu C.S. V.S. ergo est in communi eorum sectione scilicet in puncto S. non enim in opposita illi sectione: quoniam est ea sub Horizonte, adeoque latet. Si itaq; distinguantur locus verus, & visus, arcus verticales se intersecant in loco phenomeni vero, ut proponebatur: at si fuerint unus, & idem locus verus, & visus, ut in stellis fixis accidit, tum arcus ducti se intersecabunt in stella ipsa observata, quae erit tum verus, tum visus locus, adeoque tum etiam se arcus secabunt in loco vero; siue ergo locus verus, & visus sint unus, & idem, siue distinguantur, se se arcus ducti secabunt in loco vero: quod erat demonstrandum.

Lemma B.C.

Cum maior fuerit distantia visa, quam vera phenomeni, differentia intercedens est parallaxis: cum minor differentia, est refractionis.

Supponitur ob duas tantum causas distinguere locum visum à vero ob parallaxim, & ob refractionem.

Parallaxis autem locum visum amplius remouet à vertice, quam verus absit (ut demonstramus libro primo Antitych. cap. 2. prop. tertia, & demonstrat Ragionmontanus lib. de Cometis probl. primo.) refractionis contra caelestem refrabit locum visum ad verticem, propioremq; apparere facit, quam vere sit. ostendi lib. 2. Antitych. cap. 11. in tertio.

tia instantia at exactius in primo astron. cap. 8. Verum nē-
dum astronomici sunt editi: deducitur ex demonstratione
prop. 53. Albaz. lib. 7. sed ut rem minime dubiam etiam
Tycho supponit in primo Tomo Progym.* dicit autem Notā
dum etiam diligenter parallaxes solem in circulo ver-
ticali iusto declinorem reddere: refractiones autem, *pag. 100.
viceversa eum nimium attolere. Fit ex his ut conuer-
tantur propositiones; nempe si maior sit distantia visa, quā
vera, esse parallaxim: non enim sit parallaxis, erit ergo re-
fractio (cum due tantum cause ponantur distinctionis loci
visi à vero) at refractio facit minorem distantiam visam
vera; ergo eadem distantia visa erit maior, & minor vera;
quod esse nequit. Pariter si distantia visa minor sit vera,
erit refractio: non enim sit refractio; ergo erit parallaxis: at
parallaxis facit distantiam visam maiorem vera; ergo eadē
distantia visa minor, & maior vera: quod esse nequit. vera
ergo sunt, quæ propositio asserit; quod demonstrandum erat.

Annotatio prima cum Tycho, & Landtgravius sub
eodem meridiano non observauerint, quomodo
observationes collatæ fuerint.

Quoniam vero anguli azimuthales, ac distantie vertica-
les solum à Landtgrauio tunc temporis tradite sunt,
quas supra exscripsimus Cap. quarto necesse fuit
alios angulos eiusmodi, aliasq; verticales distantias, quas
cum Landtgraviis conferreemus aliunde adipisci. libuit
itaq. eruerē ex observationibus Tychois. qua in re illud pri-
mo fuit animaduertendum, non esse sub eodem meridiano Ca-

P 2

sellas,

116 De tribus nouis Stellis.

stellas, ubi obseruauit Landtgravius: & Herritzuadijū, ubi obseruauit Tycho. Verum enim uero quoniam stella immota mansit ex his, quæ antea supposuimus, angulos quoque azimuthales, & distantias uerticales ab omnibus locis periacis inter se seruauit æquales supra Cap. decimo Lem. quanto unde non uerè est conferendus locus Tychonis cum Casellis, loco Landtgrauij; sed cum Casellis locus Tythoni periacus: at sub eodem cum Casellis meridiano, cui loco cum tamen eadem prorsus uerticales distantie, ijdemq. anguli azimuthales obueniant, quæ Tythoni; ideo ex Tythone deduximus, quæ eiusmodi loco periaci tribuenda sunt. quinetiam plerumq. pro loco periaci, Tythonis locum nominabimus ad euitandam circūloquutionem. uocem itaq. lector ex his, quæ nunc dicimus, interpretetur.

Annotario Secunda. Quomodo anguli azimuthales Tychonis, eiusq. distantie à stella, quæ ille non ponit, sint ex eius dictis eruta.

AT uero Tycho non tradidit azimuthales angulos, neque distantias stellæ à uertice, quibus temporibus obseruauit Landtgravius, idcirco nos ea indagauimus: quanta esse oportuerit ex ascensione recta: & ex declinatione stellæ iuxta Tythone, necnon ex ascensione recta puncti ecliptici in meridiano existentis ex dogmate Tychonis; quo tempore obseruauit Landtgravius, ex quibus datis reperimus tum angulum azimuthalem in uertice loci periaci Tythoni, tum distantiam stellæ ab eius uertice ex trigonometria, ut ex pere ipso patebit.

Anno.

Annotatio tertia. De differentia latitudinis posita inter Casellas, & Heritzuad. locumq; illi periacū.

Altitudo poli, adeoq; latitudo Heritzuadij est grad. 55. 58. ut supra Cap. tertio: Altitudo autem poli casellarum. (ut post diligentissimā operā inuenit Rhomannus, est g. 51. 19. ut differentia uera latitudinis inter Casellas, & Heritzuadium sit g. 4. 39. & hanc nos in sequenti indagine accipiemus. Neq. uero obstat ratio, quam supra adduximus Cap. 1. 5. quamobrem tum retinuimus latitudinē Casellarum g. 51. 18. nempe ne emendata latitudine loci, & relicta latitudine stellæ nasceretur perturbatio in calculis iusta: nam poterimus in sequenti indagine emendare aequē altitudinem, distantiamq; stellæ à uertice à Landtgrauio obseruatam, detrahendo ex altitudine minutum, ipsumq; distantia usq; à uertice addendo. licet nō se se omnino sequantur error altitudinis poli præcedens, & error obseruationū: at esto eos errores communes esse, dicto modo emendabimus: & ad abundantiorē doctrinā utroq. modo distantiam stellæ à centro colligemus, & emendata altitudine uerticali stellæ, et non emendata: secus autem si minutum in quo ponitur deficere altitudo latitudini adderetur, multa nasceretur diuersitas, ut ex sequenti Capite intelligamus.

Annot. 4. de loco solis in singulis obseruat. Landtg.

Landtgrauius singulis dieb. obseruationū suarū, horaq; prima obseruat. eius diei assignat locū uerū soli ex meridianis obseruationib. uerū Tycho. ea loca singillatim emendat à pag. 495. usq. ad 502. ego sequutus sum emendationes Tycho. idque eo potissimū consilio, ut obseruatur effugium sequacib. Tycho. eludendi ex hoc Capite argumēta mea.

CA.

CAPVT XXVIII.

Ex secunda indagine Demonstratio prima, quod stella fuerit sublunaris: ducitur autem ex collatione observationis primæ Landtgrauij die tertia Decembris cum Tychoniana, vel illis, quæ a Tychone observationibus deducuntur.

Observauit Landtgravius die tertia Decembris quater stellam: prima autem observatio fuit hor. 7.52. observauitq; angulum azimuthalem occidentalem grad. 144.0. Altitudinem autem stellæ gr. 75.42. adeoq; distantiam eius à uertice grad. 14.18. sol tum temporis ex Landtgrauio obtinuit grad. 21.30. Sagitt. uerum Tycho contendit * fuisse tum solem uere in gr. 21.59. Sagitt. quæ emendationem nos suscipimus iuxta quartam Annotationem proximè superioris capitis. Puncti autem ecliptica in meridiano tum existentis ascensionem rectam computat idem Tycho * gr. 19.17. Est autem supputatio uiri hac: puncti ecliptica, in quo sol scilicet grad. 21.59. Sagitt. ascensio recta ex tabulis Tych. est mihi 261.15.59. id est prox. me 261.16. at ipse facit grad. 261.17. spernens minutum, eiusque calculum nos retinebimus; horis autem 7.52. dantur tempora. seu gradus itidem æquinoctialis 118. qui numeri uncti, detractiq; ex illorum summa integro circulo, reddunt ascensionem rectam puncti in medio Celi grad. 19.17. ut dicit Tycho. Deducitur ex his distantia stellæ à meridiano, seu arcus æquinoctialis inter arcum à polo mundi per stellam,

Et me.

* pag. 495.

* pag. eadē
495.

¶ Meridianum grad. 18. 50. 35. detracta scilicet ascensio-
ne recta cometa, quæ Tychoni semper permansit * g. o. 26. *cap. 7 hu-
25. ab ascensione mediæ Caligrad. 19. 17. His positis que-
ramus ex Annotatione secunda angulum azimuthalem, tum
temporis Tychoni loci q; eius periacis. ¶ distantiam stellæ
uifam a uertice loci periaci illi: at sub Landi grauij meridia-
no. præce lat descriptio. Sit semicirculus meridiani Casella-
rum AC in quo A sit polus mundi C. sit uertex Casella-
rum; sitq; punctum V. uertex loci Tychoni periaci: at eius-
dem cum Casellis longitudinis: & sit punctum S. stellæ lo-
cus uisus degentibus sub V. tempore primæ obseruationis Lā-
di grauij; scilicet die tertia Decembris hor. 7. 52. Intelliga-
tur ergo ductus arcus maximi circuli VS. queritur quot gra-
dium ipse sit. Ducatur arcus maximi ite-
dem circuli AS. erit is complementum de-
clinationis stellæ, quæ declinatio cum fac-
rit ex Tychone * grad. 61. 47. perpetuū
erit AS. grad. 28. 13. Arcus autem A
V. equalis est distantie poli à uertice
Tychonis, seu complemento altitudinis po-
li Tychonis (cum enim V. ponatur uer-
tex loci periaci Tychoni, adeoq; in eod. sit parallelo cum Ty-
chonis uertice, arcus à polo ad eos uertices inter se æquales e-
runt, ut elicitur ex prop. decima pro Coroll. 2. spheric. The-
od.) est autem altitudo poli Herritzuadij, ubi obseruauit Ty-
cho grad. 55. 58. adeoq; eius complementum grad. 34. 2.
¶ tantundem erit arcus AV. angulus autem SAV. mensu-
ratur arcu æquinoctialis inter circulum à polo per stellam, et
meridianum, quem collegimus proximè grad. 18. 50. 35. ad



*supra c. 7.

tus itaq; erit is angulus. In Triangulo ergo sphaerico ASV .
dantur duo latera AS . AV . & datur angulus SAV . quem
continet; dabitur ergo tertium latus SV . distantia scilicet ui-
sa stella à vertice loci perieci Tychonis; idq; ex prop. 19.
compend. Clauis; operatio autem, eiusue series, ac progressio
erit, quæ sequitur.

Primo quæritur arcus SV . distantia stellæ visæ
à vertice Tychonis, seu, &c.

Data. Arcus AV . grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus AS .
grad. 28. 13. sin. 47281. Differentia arcuum grad. 5. 49
sin. vers. 515. Angulus SAV . grad. 18. 30. 35. sin.
vers. 5359.

Prima operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	42281.	26462. prim. inuicem.

Secunda operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	5359.	1418.
			315.
			<hr/>
			1933.

Est itaq; 1933. sinus versus arcus quæsti SV . qui id-
circo est g. 11. 17. tantaq. fuit distantia visæ stellæ à ver-
tice loci perieci Tychoni die tertia Nouemb. hor. 7. 52. P. M.
Secundo quæritur Angulus azimuthalis AVS . &c.

Quæritur angulus quidē CVS . at ad eius indaginem procedi-
tur per angulū deinceps AVS . ex quo noto, & ipse noscetur
reliquus ad duos rectos. Quoniam ergo in Triangulo AVS .

dan-

Dantur omnes tres arcus AV . SV . AS . dabuntur etiā tres anguli ex prop. 18. compend. Clau. at in presentia satis est angulus AVS .

Data. Arcus AV . eiusq; sinus, ut proximè supra.
Arcus SV . grad. 11. 17. ut proximè sin. 19566.
Arcus AS . grad. 28. 13. sin. vers. 11883.
Differentia arcuum grad. 22. 45. sin. vers. 7780.
Differentia sinuum versorum 4103.

Prima operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 55968. 19566. 10950. primum inuentum.

Secunda operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
10950. 100000. 4103. 37470.

Est itaq; 37470. sin. versus Anguli AVS . qui idcirco est grad. 51. 17. 44. Angulus ergo deinceps, & azimuthalis quasitus CVS fuit grad. 128. 42. 16.

Conclusio

Ad reliquam indaginem ducatur per verticem Landt grauij, & locum stellæ, tum ibi visum arcus circuli maximi: secabit is arcum SV . eritq; communis sectio locus stellæ verus cap. proximè anteced. Lem. A. secet itaq; in puncto T. quod punctum T. vel erit in puncto ipso S. uel erit inter puncta S. V. vel erit ultra S. in omniq. casu T. punctum est locus verus stellæ, ex dictis* & quoniam in arcu CT. est locus visus stellæ, sit lo-



* Cap pręced. Lē. A.

cus visus. m. eritis, vel in ipso T. vel inter puncta T. C. vel
 ultra T. ut in figura. Quomam verò ex calculis intelli-
 mus arcum CT. secare arcum SV. inter puncta S. V. verè,
 eum casum accipiamus; ducamusq; Arcum VD. perpendicu-
 larem ad eum ipsum arcum CT. idem tamen accidet, siue ad
 arcum eum in S. cadentem, siue ultra S. cadentem. perpendi-
 cularis eiusmodi arcus ducatur; semper enim arcus VC. idem
 permanebit, et angulus VCT. numerabitur totidem graduū,
 quot super sunt ex duobus rectis detracto angulo azimuthali
 obseruato tunc temporis à Landtgrauio; sed omnia adhuc e-
 runt ex dicendis clariora. in triangulo, ergo rectangulo CD
 V. inquirenda sunt tria, arcus DV. Arcus CD. angulus C.
 VD. Dantur autem arcus CV. subtendens angulum rectū,
 & angulus acutus DCV. nempe arcus CV. grad. 4. 39. an-
 gulus DCV. grad. (nunc) 36. (etenim angulus deinceps T
 C. azimuthalisq; inuentus. est ea hora grad. 144. ut in
 Capitis initio diximus.) Dabitur ergo DV. * Dabitur CD.

*ex secun-
 da prop. cō-
 pend. Cla.

*Dabitur angulus CVD.

*ex prop.
 15. eiusd.
 comp.

*ex p. prop.
 eiusd. cōp.

*ex prop. 9
 idid.

*ex prop.
 12. ibid.

Inuento autem angulo CVD. quoniam notus ex secundo
 Probl. Totus angulus CVT. erit etiam notus reliquus angu-
 lus DVT. in triangulo ergo rectangulo TDV. dabitur angu-
 lus DKT. & arcus perpendicularis DV. dabitur ergo etiam
 arcus DT. præterea TV. Dabitur vero etiā CD. dabitur
 ergo totus arcus CT. nempe distantia vera stelle à vertice
 Landtgrauij; at dabitur distantia uisa ex obseruatione Lan-
 dtgrauij; ergo intelligetur utrum conueniant uera, & uisa.
 quo in casu stella nullam esset passa parallaxim, seu refractionem;
 an uisa sit maior uera, quo in casu passa erit stella pa-
 rallaxim; an minor; quo in casu erit passa refractionem. ex

Lem.

Lem. BC. capitis antecedentis. constabit ita utrumm. locus
uisus stellę Landi grauior sit in arcu SV. an citra, an ultra ip
sum. ex arcu uero TV. dato, qui est uera stella distantia a
uertice Tych. intelligemus, an sit illa minor, quę uisa, quę cō
stitit ex primo Probl. huius Capitis: an maior; an equalis;
proindeque an stella respectu Tychonis passa sit parallaxim;
an refractionem; an neutram. Si uero stella nullam paral
laxim, aut refractionem respectu alterutrius passa esset, tum
punctum T. & punctum M. essent in ipso puncto S. At re
periemus parallaxim semper conspicuā in obseruationib. prio
ribus, in postremis refractionem euidentem, supposita obser
uationum ueritate, singula modo problemata opere ipso, ac
calculis exequamur, ut nobis sit tutior ueritatis enuncia
tio in adeo facili calculorum lapsu, & legentibus sit facilius
eorum quę dē mus iudicium supputatio. procedet ex proxi
mē indicatis propositionibus.

Probl. tertium quæritur Arcus perpendicularis DV.
in Triangulo rectangulo CDV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus D
CV. grad. 36. sin. 58.779.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 8107. 58779. 4765.

Est 4765. sin. arcus DV. quę sit, quidcirco est grad.

2. 43. 52.

Pro-

Probl. quartum. queritur Arcus CD .

Data Arcus DV . g. 2. 43. 52. tang. 4770. Angulus D .
 CV . grad. 36. tangens secunda 137638.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	137638	4770.	6567.

Est sinus. Arcus CD . quæsi qui idcirco est grad. 3.
 45. 56.

Probl. quintum. queritur Angulus CVD .

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
8107.	100000.	6567.	81004.

Est 81004. sin. Anguli CVD . quæsi qui idcirco est
 grad. 3. 45. 56.

Corellariū

At erat totus angulus CVT . sine CVS . grad. 128. 42.
 16. ex conclusione probl. 2. detracto ergo ex eo angulo CV .
 D . grad. nunc 54. 6. restat DVT . angulus g. 74. 36. 16.

Probl. sextum queritur Arcus DT .

Data. Arcus DV . grad. 2. 43. 52. sin. 4765. Angu-
 lus DVT . grad. 74. 36. 16. tang. 363157.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	4765.	363157.	17304

Tab. 6
 gen.

gens Arcus. DT. quæ sitis est is itaque grad. 9. 49. pro-
xime.

Erat autem CD. gr. 3. 45. 56. & nunc DT. est grad. 9. Corell. n.
49. totus itaq. Arcus CT. est grad. 13. 34. 56. scilicet di-
stantia stellæ vera à vertice Landtgrauij.

At distantia visa fuit ex obseruatione Landtgrauij grad. Corell. n.
14. 18. in initio Capitis huius; maior ergo fuit distantia visa
quam vera grad. 0. 43. 4. fuit ergo punctum m. Locus vi-
sus stellæ Landtgrauij ultra Arcum S. V. fuit quæ T. m. pa-
rallaxis grad. 0. 43. 4.

Probl. septimum, quæritur Arcus T. V.

Data. Arcus DV. g. 2. 43. 52. sin. secundus 99921.
Arcus DT. grad. 9. 57. 58. sin. secundus 98491.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 999921. 98491. 98413.

Est 98413. Sinus secundus Arcus T. V. quæ sitis, qui
idcirco est grad. 10. 13. 12.

Distantia ergo vera à vertice Tychonis fuit grad. 10. Corellariis
13. 12. ta scilicet Arcus T. V. at visa fuit, ut ex pri-
mo Probl. grad. 11. 17. maior ergo distantia visa, quam
vera grad. 1. 3. 48. adeoque tanta fuit stellæ parallaxis
respectu Tychonis, seu loci periaci &c. proinde punctum T.
locus verus stellæ fuit citra punctum S. mensus Tychonis
vel loci periaci verticem.

Probl. octauū. quæritur quot terræ semidiametris di-
stiterit stella à centro mundi ex Parallaxi

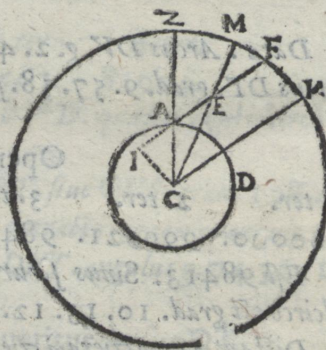
Landtgrauij.

* Lib. pri-
mo ca. pri-
mo.

Reponatur figura parallaxis verticalis ex Antitychone
in qua circulus AD . circa centrum C . representet circa cir-
culum. circulus ZFM . circulum orbis supremi. A . terra lo-
cum, ex quo quis stellam obseruat. Z . eius loci verticem E .
Phænomenon CEM . lineam loci veri AEF . loci visi. erit
angulus ZAE . distantia visa stellæ à vertice loci A . scili-
cèt puncto Z . & Angulus AEC . parallaxis ex ibi declaratis.
Quoniam verò datur nunc Angulus ZAE . distantia visa;
dabitur etiam angulus il-
li deinceps CAE . & da-
tur angulus AEC . paral-
laxis, in triangulo ergo re-
ctilineo dantur duo angu-
li CAE . AEC . & datur
latus AC . in partibus se-
midiametri terræ, est enim
integra semidiameter; er-
go dabitur etiam in istis
partibus CE . * Series au-
tem operationis est.

* Prop 10.
Comp. Tri-
ang. rectil.
Clau.

Data. Angulus ZAE . grad. 14. 18. ex principio Ca-
pitis; Ideoq; Angulus CAE . grad. 165. 42. sin. 24700. A
 C . unius terræ semidiametri AEC . Angulus grad. 0. 43.
4. sin. 1253.



Op-

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1253. 24700. 1. semid. terre. 19. $\frac{893}{1253}$

Nempè terre semid. 19. $\frac{893}{1253}$ distitit stella à centro ex pa-
rallaxi Landtgrauij.

Probl. nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi
Tychonis, seu loci periaci.

Data. Angulus ZAE. grad. 11. 17. sinus, qui idem
est sinus anguli CAE. 19566. Angulus AEC. grad. 1. 3.
48. sin. 1855.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1855. 19566. 1. terre semid. 10. $\frac{1016}{1855}$

sunt hæc Terra semidiametri, quibus stella à centro mundi
distitit ex parallaxi Tychonis.

Utraq; observatio conspirat in constituenda stella sublu-
nari, licet imparibus intervallis: nempè minor est parallaxis
Landtgrauij, quàm Tychonis, seu loci periaci, minor inquã
quã pro proportionem distantia min. 35. 40. cum enim distantia
grad. 11. 17. Tychoni exhibuerit parallaxim 1. 3. proximè
distantia grad. 14. 18. Landtgrauij exhibere debuisset gr.
1. 9. 50. si itaq; observationes, vt veras admittamus, di-
cere oportet locum visum. m. Landtgrauio ex refractione ad
eius verticem retractum tantisper, dum parallaxis diminui-
ta sit dictis min. 35. & c. non quòd tamen tota fuerit absor-
pta. producat in figura huius capitis arcus EM. vsq; in

Annotat. I

Q. r. v.

O. ut T.O. sit grad. 1. 9. 50. Stella fuisset ex parallaxi sectum locum visum Landtgrauio in O. at ex refractione retraheta fuit in M.

Annotat. 2

Si errorem cuius minuti emendare lubeat, quasi instrumenta Landtgrauij minores altitudines reddiderint, quam fuerint, minuto, necesse erit observationem nunc altitudinis grad. 75. 42. reponere grad. 75. 43. quare distantia à vertice visa fuit pro grad. 14. 18. (quot eam superius constitui mus facere) grad. 14. 17. parallaxi ergo Landtgrauij fuit solum min. 42. 4. nō 43. 4. quocirca in operatione Prob. 8. pri mus terminus esse debet 1224. sin. scilicet minorum 42. 4. & secundus terminus 24672. sin. scilicet grad. 14. 17. eritque operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1224.	24672.	1.	20 ¹⁹ / ₁₂₂₄ Terra semidra

metri, quibus distitisset stella à centro mundi ex emendata parall: Landtgrau.

At si pro subtractione hoc modo minuti, illud differentie latitudinis adijcissimus faciendo Arcum CV. in prima figura grad 4. 40. pro grad. 4. 39. parallaxi prouenisset minut. 33. 4. pro minut. 43. 4. differentia itaq; intercessisset min. 10. pro vnico minuto.

CAPVT XIX.

Demonstratio secunda ex secunda Indagine eiusdem conclusionis. Confertur autem secunda Observatio Ladtgrauij die tertia Decembris cum Tycho niana, vel, &c.

Ceteras collationes prosequamur observationū Landtgrauij cum Tychoniana, hanc scilicet retrahendo
ad lo-

ad locum periacum Tychoni: At eiusdem tum Ländtgrauio lon-
gitudinis, ut in precedenti capite fecimus; in presenti ve-
rò, et in sequentibus problemata eadem explicabimus; sed
solis datis, atq. calculis: nullam Canonum mentionem fa-
ciemus, contenti ea, quam in proximo superiore capite præ-
misimus. ad eam quisq. recurrere poterit in respondentibus
problematis. Observatio 2. die 3. Decembris fuit hora 8.
16. Azimuth. occidentalem reperit grad. 138. scilicet in fi-
gura prima angul. M.C.Q. Angulus ergo deinceps MCV. seu
DCV. fuit grad. 42. Altitudinem autem reperit grad. 71.
20. Distantia itaq; à vertice visa fuit grad. 18. 40.

Ex Tychone autem arcus A S. complementum declinatio-
nis stelle semper eorundem grad. 28. 13. declinatio enim
semper grad. 61. 47. Sol vero tempore secunda Landtgra-
uij observationis fuit ex emendatione Tychonis in grad. 22.
0. 30. Sagitt. Ascensio autem eius ecliptica puncti ex eodem
Tychone, Tabula quæ eius grad. 261. 18. at horis 8. 16.
post merid. debentur tempora, seu grad. æquinotialis 124.
qui simul cum proximis coniuncti efficiunt grad. 385. 18.
detractoque integro circulo, restant grad. 25. 18. pro a-
scensione recta puncti ecliptica in meridiano exsistentis: at a-
scensio recta stelle nonne semper remanet Tychoni * grad. 0. *
26. 25. qua detracta ex ascensione recta puncti medij Cæ-
li, restant grad. 24. 51. 35. pro arcu æquinotialis inter ar-
cum à polo per stellam ductum, et meridianum. cui Arcui
æqualis est angulus SAV. illi insistent; erit itaq; angulus
SAV. distorum gr. 24. 51. 35. cetera nunc, ut in antece-
dente capite perquirantur.

supra c. 7.

* supra c. 7.

R

Pri-

Primum Probl. queritur Arcus S V.

Data Arcus AV. grad. 34.2. sin. 55968. Arcus AS. grad. 28.13. sin. 47281. Differentia arcuum grad. 5.49. sin. vers. 515. Angulus SAV. grad. 24.51.35. sin. vers. 9266.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	47281.	26462. primū inuentum.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	9266.	2451.
			515.

2966. sin. vers. Arcus SV. quasi, qui idcirco est grad. 13.59.25.

Probl. secundum queritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. eiusq. sin. ut proxime. Arcus S V. grad. 13.59.25. sin. 24176.

Differentia Arcuum grad. 20.2.35. sin. vers. 6057. Arcus AS. grad. 28.13. sin. vers. 11883. Differentia sin. versorum 5826.

Operatio prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	24176.	55968.	13530. Primū inuentū.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
13530.	100000.	5826.	43059. sin. vers. Anguli AVS. qui idcirco est grad. 55.17.27.

Corellariū.

Angulus ergo Azimuthalis occid. Tych. seu loco periacco

tem.

Tempore observationis Landtgrauij, fuit grad. reliquorū ad
duos rectos 124. 42. 33.

Probl. tertium, quæritur Arcus perpendicularis DV
Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus DCV
8. 42. sin. 66913. Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 8107. 66913. 5424. Est 5424.
Sin. arcus quæsit DV. est is itaq; grad. 3. 6. 34.

Probl. quartum, quæritur Arcus CD.
Data. Arcus DV grad. 3. 6. 34. tang. 5433. Angulus
DCV. 42. tang. secunda 111061. Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 111061. 5433. 6033. Est sin. Ar-
cus CD. quæsit, qui idcirco est grad. 3. 27. 31.

Probl. quintum, quæritur Angulus CVD.
Data. Arcus CV. & sin. ut in tertio Probl. Arcus CD
eiusq; sinus, ut proximè.

Operatio.
1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 100000. 6033. 74417. Sinus an-
guli quæsit CVD. est is itaq; grad. 48. 5. 16.
Angulus ergo DVT. super est grad. 76. 37. 17. etenim Corellariū
totus CVT. deductus est grad. 124. 42. 33. nunc autem
colligitur CVD. grad. 48. 5. 16.

Probl. sextum, quæritur Arcus DT.
Data. Arcus DV. grad. 3. 6. 34. sin. 5424. Angulus
DVT. grad. 76. 37. 17. tangens 420453.

R 2 Opc-

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 100000. 5424. 420453. 22805. qua est tãgens
 Arcus quæfiti DT. qui idcirco est grad. 12.50.40.

Corell. 1. At erat Arcus CD. grad. 3.27.31. est itaq. totus ar-
 cus DT. Distantia vera stellæ tunc temporis à vertice Lan-
 dtgrauij grad. 16.18.11.

Corell. 2. Distantia autem visa ab eodem Landtgrauij vertice
 fuit grad. 18.40. fuit ergo visa distantia maior vera gr.
 2.21.49. tantaq. ideo fuit parallaxis, quæ tunc temporis
 Landtgrauia obtigit.

Probl. septimum. quæritur Arcus TV. Distantia sci-
 licet vera stellæ à vertice Tychonis.

Data. Arcus DV. grad. 3.6.34. sin. secundus 99853
 Arcus DT. grad. 12.50.40. sin. secundus 27498.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 100000. 99853. 27498. 97354. Sin. secun-
 dus Arcus quæfiti TV. qui idcirco est grad. 13.12.26.

Corellariū At fuit distantia visa stellæ à vertice Tychonis, locouè il-
 li perieco grad. 13.59.25. ex primo Probl. et nunc distan-
 tia vera colligitur grad. 13.12.26. parallaxis itaq. fuit
 min. 46.59.

Probl. octauum. quæritur distantia stellæ à cen-
 tro mundi, ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis dantur in ea.

Augm.

Angulus ZAE. distantia visa grad. 18. 40. sin. eius qui
itidem est sinus anguli deinceps CAE. 32006.

Angulus AEC. parallaxis grad. 2. 21. 49. sin. 4122.

Arcus AC. 1. semidiameter terre.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
4122. 32006. 1. $7\frac{152}{4122}$ Semidiamete

tri, quibus distitisset stella à centro terre ex parallaxi Land-
atgranij.

At detrahendo minutū ex parallaxi, erit ipsa grad. 2. 20
49. sin. 4095. erit præterea distantia visa grad. 18. 41.
sin. 32034. erit itaq. regula aurea series.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
4095. 32034. 1. $7\frac{369}{4095}$ Distantia stellæ

à centro colligitur totidem terre semid. ex parallaxi Land-
atgranij emendata.

Probl. Nonum. queritur distantia eadem stellæ à cen-
tro mundi ex parallaxi Tych. seu loci illi perieci.

Data. Angulus ZAE. distantia visa gr. 13. 59. 25.
sin. qui idem est anguli deinceps CAE. 24175. Angulus A
EC. parallaxis grad. 0. 46. 59. sin. 1367.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1367. 24175. 1. $17\frac{936}{1367}$ Semidiametri

terre, quib. distitisset stella à centro mundi ex parallaxi Ty-
chonis, loci uè perieci.

Anna

Annotatio.

HÆ ambæ quoq; observationes consentiunt in asserenda stella infra Lunam satis magno intervallo; in quâ tamen intervallo non conueniunt; cum distent ipsæ fermè decem terræ semidiâmetris; nec potest diuersitas (posita observationum veritate) in aliam causam, quàm in refractionem, reijci; at verò applicare nunc refractionem nō est admodum obuium; oporteret enim magnam ab initio refractionem tribuere Tyebonis quoq; observationibus, quæ semper perseueret eadem, at nunc in Landtgrauij observatione cessauerit; ideo prodierit tanta, quantâ videmus in præsentia, diuersitas. satis verò sit quid observationibus admissis sequatur satis euidenter nos monstrasse.

CAPVT XXX.

Tertia Demonstratio ex secunda Indagine. Confer-
tur observatio prima Landtgrauij die quarta De-
cembris cum Tychoniana, vel &c.

*Cap. 4. su-
per a.

Observauit Stellam rursus Landtgrauius * die quarta Decembris hora 8. 11. P. M. Angulum Azimuth. inuenit grad. 138. eius itaq; angulus deinceps scilicet TCV. fuit grad. 42. Altitudinem reperit grad. 73. 20. fuit itaque distantia à vertice Landtgrauij grad. 16. 40.

Ex Ty-

Ex Tychone autem dicto tempore sol fuit in gr. 23. 1. Sagitt. ut ascensio tū recta medij cali fuerit 25. 53. qua detracta ascensione recta stella grad. 0. 26. 25. perpetuo Tychon. * restat angulus SAK in figura grad. 25. 26. 35. * Cap 5. supra.

Probl. primum. quæritur Arcus SV.

Quoniam Arcus AK. & AS. in omnibus observationibus perseverant iidem, proindeq. eorum sinus æquales, prima operatio Problematis primi, quæ constat ex eorundem sinuum inter se multiplicatione, & ex producti partitione per sinum totum, idem semper exhibebit; nempe primum inuentum in hoc Problemate primo, quod fuit supra 26462. tandem modo est, & in sequentibus erit. ad vitandum ergo superuacuum omne omittitur, prima operatio nunc, & in sequentibus capitibus; suppareturque primi in ex ea inuentum 26463. Eadem quoq. erit differentia Arcuum AK. AS. cum sint semper illi æquales; erit itaq. differentia, quæ prius grad. 5. 49. sin. vers. 515. Nunc autem angulus SAK grad. 25. 26. 35. sin. vers. 9698. Erunt itaq. data ad secundam operationem primum inuentum 26462. secundus terminus regula aurea, et 9698. tertius terminus eiusdem.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	9698.	2566.
84. 98.		515.	
		3084.	

qui est sin.

versus arcus, quæsi SV. qui idcirco est gr. 14. 15. 34.

Probl. secundum. Queritur angulus AVS.

Data. Arcus AV. gr. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV. gr. 14. 15. 34. sin. 24631. Differentia arcuum gr. 19. 46. 26. sin. vers. 3896. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sin. versorum 5987.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 55968. 24631. 13785. Primū inuētū.

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

13785. 100000. 5987. 43431. Sinus vers. anguli AVS. quæsi, qui idcirco est grad. 55. 33.

Corollarium

Angulus ergo deinceps CVS. siue CVT. est reliquorum ad duos rectos grad. 124. 27.

Probl. tertium, quartum, quintum.

Eodem penitus modo expediuntur, eademq. exhibent, quæ in præcedenti proximo capite. Etenim angulus DCV. nunc quoque est grad. 42. Et arcus CV. perseverat idem grad. 4. 19. unde, quæ in dictis Problematibus queruntur, æqualia utrobique proueniunt.

Arcus DV. } gr. 3. 6. 34

Arcus CD. } sunt ut in præc. prox. cap. } gr. 3. 27. 31

Angul. CVD. } gr. 48. 5. 16.

Coroll. 1.

Est autem totus Angulus CVT. grad. 124. 27. erit ergo reliquus DVT. grad. 76. 21. 44.

Pro-

Probl. Sextum. Quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. grad. 3. 6. 34. sin. 5424. Angulus
DVT. grad. 76. 21. 44. tang. 412143.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 5424. 412143. 22354. Hic est
Tangens arcus quæsitæ DS. qui idcirco est grad. 12. 36.

Erat autem CD. grad. 3. 27. 31. Et nunc DT. grad.
12. 36. totus ergo CT. est grad. 16. 3. 31.

Corell. 1.

At erat distantia stellæ visæ à vertice Landgraviæ gr.
16. 40. ut in initio capitis, Nuncq. est CT. Distantia ve-
ra gr. 16. 3. 31. superest itaq. parallaxis grad. 0. 36. 29.

Corell. 2.

Probl. Septimum. Quæritur Arcus TV.

Data. DV. grad. 3. 6. 34. sin. Secundus 99853. Ar-
cus DT. grad. 12. 36. sin. Secundus 97592.

Operatio ex prop. 7. Compens. Clau.
Triang. Spher.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 99853. 97592. 97448. Hic est
sin. Secundus Arcus TV. qui idcirco est grad. 12. 58. 20.

Erat autem SV. distantia visæ Tychoni, locum perieco
grad. 14. 15. 34. Et nunc TV. distantia vera deprehendi-
tur grad. 12. 58. 20. restat ergo Arcus ST. parallaxis
Tychoni, seu loco perieco grad. 1. 17. 14.

Corellariū

S

Probl.

138 De tribus nouis Stellis

Probl. octauum. quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis, in ea dantur Angulus ZAE. distantia visa grad. 16. 40. sinus eius, qui & idem anguli deinceps CAE. est 28680. Angulus CAE. gr. o. 36. 29. sin. 1061.

Operatio ex prop. x. comp. Clau. Triang. rectil.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1061.	28680.	1. terre semid. 27	³³ terre semid. ₁₀₆₁

quibus distatit stella à centro mundi ex parallaxi Landtgr.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.

Data. Angulus ZAE distantia visa Tychoni, seu loco perieco grad. 14. 15. 34. sinus, qui & idem anguli deinceps CAE. 24641. Angulus CEA. parallaxis 1. 17. 14. sin. 2247.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
2247.	24631.	1. terre semid. 10	²¹⁶¹ Terre se- ₂₂₄₇

mid. quibus distatit stella à centro mundi ex parallaxi Tych.

Annotatio Vtraque observatio stellam exhibet sublunarem, suntq; in eo vnanimes: in quantitate tamen distantie plurimū discrepant, facile tamen est adhibita refractione sedare cōtrouersiam: diminuta siquidem est Landtgrauij parallaxis, cuius observatio est subinde semper refractioni obnoxia: At si detrahatur minutum ex altitudine, adeoq; ex parallaxi Landtgrauij, erit distantia semidiametrorum 27 ⁷⁸⁸ ₁₀₃₈

CAPVT XXXI.

Demonstratio quarta ex eadem indagine, quòd stella sublunaris fuerit. Confertur obseruatio Landtgrauij prima diei x. Decembris cum Tychonia, seu cum deductis ab ea.

Obseruauit Landtgravius decima die Decembris prima quidem hora 7. $11\frac{1}{4}$ Angulum azimuth. grad. 147. fuit itaq. angulus deinceps DCV. grad. 33. 0. Altitudinem stellæ reperit grad. 76. 32. Distantia itaq. fuit. 13. 28.

Ex Tichone autem Sol tū in g. 29. 6³ sagit. ex cuius loci ascensione recta, & ex horis post meridianis deducit id. m. Tycho methodo ante significata ascensionem rectam puncti mediij cali grad. 17. 4. 20. ex qua detracta ascensione recta stellæ grad. 0. 26. 25. (ex viri dogmate) restat Angulus SAV. g. 16. 37. 55. cætera nunc, ut antea, perquirentur.

Primum Probl. quæritur Arcus SV.

Prima Operatio eadem, quæ supra, & idem primum inuentum 26462. eadem quoq; differentia arcuum, proindeq. idē sinus vers. eius differentie 515. Quò ad secundam autem operationem datur angulus SAV. grad. 16. 37. 55. sin. vers. 4183.

S 2

Ope

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	4183.	1106.
			515.

1621. Sinus ver-
sus Arcus SV. qui idcirco est grad. 10. 19. 48.

Probl. secundum. Queritur angulus AVS.

Data. Arcus AV. gr. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV.
gr. 10. 19. 48. sin. 17931. Differentia arcuum gr. 23.
42. 12. sin. vers. 8436. Arcus AS. grad. 28. 13. sin.
vers. 11883. Differentia sin. versorum 3447.

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	17931.	10035.

Primum in-
uentum.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10035.	100000.	3447.	34349.

Sinus ver-
sus anguli AVS. qui idcirco est grad. 48. 57. 57.

Corollariū Angulus ergo deinceps CVS. siue CVT. est reliquorum
ad duos rectos grad. 131. 2. 3.

Probl. tertium. queritur DV. in Triangulo rectan-
gulo. CDV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angul. DCV
grad. 33. 0. sin. 54464.

Ope-

Liber Primus. 141

Operatio ex secunda prop. Comp. Cla. Triang. Spher.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 8107. 54464. 4415. Sin arcus D
V. quesiti, qui idcirco est grad. 2. 31. 50.

Probl. quartum quæritur Arcus C D.

Data. Arcus DV. grad. 2. 31. 50. tang. 4419. An-
gulus DCV. grad. 33. tang. secunda 153986.

Operatio ex prop. x. Compend. Triang. sphær. Clau.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 153986. 4419. 6804. Sin. Arcus
quesiti CD. qui idcirco est grad. 3. 54. 4.

Probl. quintum. quæritur Angulus C V D.

Data. Arcus CV. eiusq; sin. ut probl. 3. Arcus C D.
eiusq; sinus, ut proxime.

Operatio ex Prima prop. Clau. Compend. sphær.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 100000. 6804. 83927. Sin. Angu-
lus CVD. quesiti, qui idcirco est grad. 57. 3. 52.

Quoniam totus Angulus CVT. erat grad. 131. 2. 3. Corellariu
(2. Probl.) est que nunc angulus CVD. grad. 57. 3. 52.
restat angulus DVT. grad. 73. 58. 11.

Probl. sextum. quæritur Arcus D T.

Data. Arcus DV. eiusque sin. ut antea. Angulus D
VT. grad. 73. 58. 11. tang. 348047.

Ope-

42 De tribus nouis Stellis

Operatio ex prop. Nona Compend. Triang.
Sphær. Clau.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 4415. 348047. 15366. Tangens ar-
cus quæsti DT. qui idcirco est grad. 8. 44. 8.

Corell. 1. Erat autem CD. grad. 3. 54. 4. & nunc DT. grad. 8.
44. 8. totus ergo CT. est grad. 12. 38. 12.

Corell. 2. At erat distantia visa à vertice Landtgrauij g. 13. 28.
adiecto autem altitudini minuto erit ipsa grad. 13. 27. &
nunc vera distantia CT. est grad. 12. 38. 12. erit itaque
parallaxis grad. 0. 48. 48.

Probl. septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. grad. 2. 31. 50. sin. secundus 99902
Arcus DT. grad. 8. 44. 8 sin. secundus 98840.

Operatio ex prop. 7. Compend. Sphær. Clau.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 99902. 98840. 98743. Sin. secun-
dus Arcus quæsti TV. qui idcirco est grad. 9. 5. 48.

Corellariū Cum itaq. distantia vera stellæ à vertice Tychonis, siue
loci periaci colligatur grad. 9. 5. 48. distantia autem visa
(ex primo Probl.) fuerit grad. 10. 19. 48. restat parallax-
is grad. 1. 14.

Probl. octauum. quæritur distantia stellæ à centro ex
parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis verticalis in ea dantur Angu-
lus LAE. distantia visa grad. 13. 27. detractio minuto
sinus

sinus eius, qui idem an-
gul. C. A. E. deinceps est

23260. Angulus A E

C. parallaxis gr. 0.48.

48. sin. 1419.

Operatio ex prop. x.

Comp. Clau. Triang.

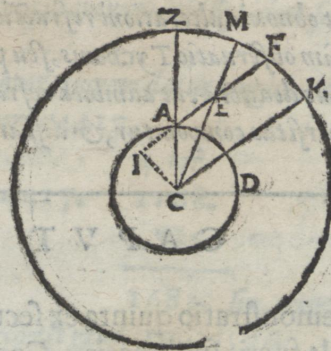
Rectil.

1. ter. 2. ter.

1419. 23260.

3. ter. 4. ter.

1. semid. terræ. $16 \frac{556}{1419}$ Terræ semidiametri, quibus stella di-
stet à centro ex parallaxi Landtgrauij.



Probl. Nonum. queritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.

Data. Angulus ZAE. Distantia visa grad. 10. 19.

48. sinus, qui idem est Anguli CAE. Deinceps, est 17931.

Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 14. sin. 2152.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

2152. 17931. 1. terræ semid. $8 \frac{215}{2152}$ Terræ semidia-
metri, quibus distat stella à centro mundi ex parallaxi Ty-
chonis, locuè periæci.

Vtraq. rursus observatio in reddenda stella sublunari cō-
sentit, licet disparem reddant ipsæ distantiam; semper tamē
minor est parallaxis Landtgrauij, cuius etiam observatio
fuit.

Annotatio

fuit obnoxia alterationi refractionis. subinde nouae: contra quam observatio Tychoonis. seu parallaxis ex eius observationibus deducta. at adhibita refractionis consideratione facile diuersitas componitur, & disparitas conciliatur.

CAPVT XXXII.

Demonstratio quinta ex secunda indagine, quod stella fuerit sublunaris. Confertur observatio secunda Landtgrauij die decima Decembris cum Tychoniana.

Observatio secunda Landtgrau. die decima Decembris fuit hor. 7. 14. post meridiem; obseruauit tunc angulum azimuthalem grad. 146. ut angulus deinceps TCV. seu TCV. fuerit gr. 34. Alitudo nem autem reperit grad. 76. 19. Distantia itaq; a vertice fuit g. 13. 41. Ex Tychoonis autem emendatione fuit tum Sol in grad. 29. 6. Sagittae cuius puncti ascensio recta iuxta tabulam eiusdem Tychoonis est grad. 269. 2. additis ergo temporibus seu gradibus aequinoctialibus horarum 7. 14. & integro detracto circulo restat ascensio puncti eclipticae in meridiano existentis grad. 17. 32. a qua ascensione si dematur ascensio recta stellae grad. 0. 26. 25. restant grad. 17. 5. 35. pro angulo SAV. cetera, ut antea, perquirentur.

Probl. primum. quaeritur Arcus SV.

Prima Operatio eadem, quae supra, idemq; primum inueniuntur.

Quo ad Secundā autem operationem datur angulus $S A$
V. grad. 17. 5. 35. sin. vers. 4417.

arcus SV. quaſiti, qui idcirco eſt grad. 10. 31. 36.

Probl. secundum . Quæritur angulus AVS.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. 1018 2. operatio
100000. 55968. 18269. 10224. Primus in.

Angulus in aq. deinceps CVS. sine CVT. est gr. 130.30. Corellaria

Probl. Tertium. quæritur Arcus D V.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. 5. ter.
100000. 8107. 55012. 4133. *Sim. arcus D*

V. qui idcirco est gradus 235.54.

Probl. quartum. queritur C D.

Data. Arcus DV. grad. 2. 35. 54. tangens 4538. Angulus DCV. grad. 34. tang. secunda 148256.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. 000000
100000. 148256. 4538. 6727. Sinus arcus
queriti CD. qui idcirco est grad. 3. 51. 27.

Probl. quintum. queritur Angulus CVD.

Data. Arcus CV. eiusq; sin. ut 3. Probl. Arcus CD. eiusq; sinus. ut proximè.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 100000. 6727. 82977. Sin. anguli
CVD. qui idcirco est grad. 56. 4. 30.

Corellariu

Angulus itaq; reliquus DVT. erit grad. 74. 26. 38. etenim totus angulus CVT. est grad. 130. 31. 8. Angulus autem CVD. grad. 56. 4. 30.

Probl. Sextum. queritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. grad. 2. 35. 54. sin. 4533. Angulus DVT. grad. 74. 26. 38. tang. 359222.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 4533. 359222. 16283. Tangens Arcus DT. queriti, qui idcirco est grad. 2. 14. 54.

At erat

At erat Arcus CD. grad. 3. 51. 27. Et nunc DS. gr. Corell. 1.
9. 14. 54. totus ergo arcus CT. distantia vera stella à ver-
tice Landtgrauij fuit grad. 13. 8. 21.

At distantia visa fuit grad. 13. 41. parallaxis ergo su- Corell. 2.
per fuit grad. 0. 34. 39.

Probl. Septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. grad. 2. 35. 54. sin. secundus 99897

Arcus DT. grad. 9. 14. 54. sin. secundus 98700.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99897.	98700.	98598. Sin. secundus

arcus TV. quæ sit, qui idem est grad. 9. 36. 24.

At erat distantia visa stella à vertice Tythonis. seu lo- Corellariū
co perieco. & c. gr. 10. 3. 36. primo Probl. Et nunc ve-
ra distantia est grad. 9. 36. 24.

Restat itaq; parallaxis grad. 0. 55. 12.

Probl. Octaum. quæritur distantia stellæ à centro
mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis. datur in ea Angulus ZAE.
distantia visa grad. 13. 41. Et si detrahamus minutum,
grad. 13. 40. sinus, qui et idem est anguli CAE. deinceps
23627. Angulus CEA parallaxis, Et detracto minuto gr.
0. 33. 39. sin. 979.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
979.	23627.	1. terre semid.	24 $\frac{131}{979}$ Terra se-
		T 2	midia-

metri quibus stell. quibus stella distitisset à centro mudi ex parallaxi emendata Landtgrauis.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis, seu loci periaci.

Dantur in eadem figura. Angulus $\angle A E$. distantia visa grad. 10. 31. 36. sinus, qui idem est sinus anguli demaps $\angle C A E$. est 18269. Angulus $\angle A E C$. parallaxis grad. 0. 15. 12. \sin . 1606.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1606. 18269. 1. terre semid. 11. $\frac{593}{1606}$ terre semidi-
metri, quibus distitisset stella à centro mudi ex parallaxi Tychonis, seu loci periaci.

Annotatio

Hic quaq; utriusque loci parallaxis facit stellam sublunarem licet Landtgrauiana, cum minor sit Tychoniana, quæ maior ob maiorem distantiam esse deberet, præferat refractionem accidisse, quæ minuerit parallaxim supposita veritate observationum.

CAPVT XXXIII.

Demonstratio Sexta ex eadem secūda indagine, quōd stella fuerit sublunaris. Confertur obseruatio tertia Lādtraij die eadem decima Decembris cum Tychoniana, seu &c.

Obseruauit tertio die dicta decima Decembris Landtraius hora 7. 20. ÷ Inuenitq; angulum Azimuthalem gr. 144. Angulus itaq; deinceps DCV. fuit grad. 36. Altitudinem reperit grad. 75. 42. Distantia itaq; à vertice fuit grad. 14. 18.

Ex Tychone autem Sol fuit in grad. 29. 7. 10. Sagitt. inde itaq; deduxit ascensionem rectam puncti medij Celi gr. 199. 50. à qua si deducatur ascensio recta stelle grad. scilicet 0. 26. 25. restat angulus SAV. grad. 18. 43. 25. tantusque fuit angulus SAV. cetera, vt antea perquirentur.

Probl. primum. quæritur Arcus S.V.

Prima operatio eadem, & primum inuentū idem 26462. Differentia Arcuum eadem adeoq; Sin. versus 515. Quoad secunda operationem datur Angulus SAV. grad. 18. 43. 25. sin. vers. 5292.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000.	26462.	5292.	1400.
			515.

1915. Sinus vers.

Sus arcus S.V. quesiti, qui idcirco est grad. 11. 14.

Pro-

Probl. Secundum . quæritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV.
grad. 11. 14. sin. 19480. Differentia Arcuum 22. 48.
sin. vers. 7814 Arcus AS. 28. 13. sin. vers. 11883. Di-
fferentia sinuum versorum 4069.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	19480.	10902.

Primum in-
uentum .

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10902.	100000.	4069.	37323.

Sinus ver-
sus anguli AVS. est ergo grad. 51. 11. 16.

Corellariū

Est itaq; Angulus deinceps CVS. siue CVT. grad. 128.
48. 44.

Probl. Tertium . quæritur Arcus DV.

Data Arcus CV. grad. 439. sin. 8107. Angulus DC.
V. grad. 36. sin. 58779.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	58779.	4765.

Sin. Arcus D
V. quæsitū, quidcirco est grad. 2. 43. 52.

Probl. Quartum . quæritur Arcus CD.

Data Arcus DV. grad. 2. 43. 52. tangens 4770. An-
gulus DCV. grad. 36. tang. secunda 137638.

Ope

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 137638. 4770. 6565. Sinus Arcus que-
siti CD. qui idcirco est grad. 3.45.52.

Probl. Quintum. quæritur Angulus CVD.

Data Arcus CV. eiusq; sinus vt Probl. 3. Arcus CD. eius-
que sinus, vt proxime.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 100000. 6565. 80979. Sin. Anguli
CVD. que siti, qui idcirco est grad. 54.4.32. Corellari
Quoniam totus Angulus CVT. erat grad. 128.48.44.
Et nunc CVD. est gr. 54.4.32. restat DVT. grad. 74.
44.12.

Probl. Sextum. quæritur Arcus DT.

Data Arcus DV. eiusq; sinus, vt antea tertio Probl. An-
gulus DVS. grad. 74.44.12. tang. 366460.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 4765. 366460. 17461. Tangens Ar-
cus que siti, qui idcirco est grad. 9.54.18.
Totus ergo Arcus CT. est grad. 13.40.10. Etenim C. Corell. 1.
D. erat grad. 3.45.52. Et nunc DT. est grad. 9.54.18.
At verodistantia. visa grad. 14.18. vt sub initio ca. Corell. 2.
pitis, Et nunc vera 13.40.10. parallaxis itaq; Landt gra-
mo fuit grad. 0.37.50.

Pro-

Probl. Septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. grad. 2. 43. 52. sin. secundus 99886
Arcus DT. grad. 9. 54. 18. sin. secundus 98703.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000.	99886.	98508.	98305.

sinus secundus arcus quæsitum TV. qui idcirco est grad. 10. 17. 48.

Corollarium

At erat distantia visa à vertice Tychonis grad. 11. 14
Probl. primo, & nunc vera deprehenditur grad. 10. 17.
48. fuit ergo parallaxis grad. 0. 56. 12.

Probl. Octauum. quæritur distantia stellæ à centro
mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis verticalis datur in ea Angulus LAE. Distantia visa à vertice grad. 14. 18. detracto autem minuto grad. 14. 17. sinus, qui idem est anguli deinceps CAE. 24671. Angulus AEC. parallaxis grad. 0. 37. 50. & detracto minuto grad. 0. 36. 50. sin. 1071.

Operatio.

1. ter.	3. ter.	3. ter.	4. ter.
1071.	24671.	1. terre semid. 23 ³⁸ / ₁₀₇₁	terre semidia

merri, quibus distat stella à centro terre ex parallaxi Landtgrauij.

Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.

Data. Angulus LAE. distantia visa (ex Probl. primo)

Liber Primus

153

mo) grad. 11. 14. Sinus (qui idem est, sinus Anguli CA
E. deinceps) 19480. Angulus parallaxis AEC. grad. 0. 36.
12. ex corell. Probl. 7. Sinus 1634.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1634. 19480. 1. semid. terre. 11 $\frac{1506}{1634}$ Terræ semi-
diametri, quib. distat stella à centro Mundi ex parallaxi Ty-
chonis, siue loci periaci, &c.

Annotatio.

Vtraq. parallaxis nunc quoq. exhibet stellam sublimarem
suntque in eo apprimè concordēs; in intervalli tamen quan-
titate discrepant, ut hic quoq. Landtgrauiana observatio præ-
seferat suam parallaxim à refractione satis imminutam, nisi
vultum in observatione interpretemur.

C A P V T X X X I V

Demonstratio Septima eiusdem conclusionis ex secū-
da itidem indagine. Confertur observatio prima
Landtgrauij die 26. Decembris cum Tychoniana,
seu deductis ab ea, &c.

Observavit Landtgravius die 26. Decembris primū
hora 4. 21. reperitq. Angulum azimuth. gr. 161
angulus itaq. deinceps TCV. siue DCV. fuit gr.
19. Altitudinem stella inuenit gr. 78. 43. Distantia itaq.
visa à vertice fuit grad. 11. 17.

V

Ex

Ex Tychoe autem Soli tum fuit in gr. 15. 2. 2. Capri-
corni. Ascensio recta puncti medij Caeli inde ab eo deducitur
grad. 351. 55. qui gradus si detrahantur ex integro circu-
lo, restabit arcus æquinoctialis inter meridianum, & princi-
pium Arietis (procedendo à meridianò ad arietem secundum
ordinem signorum) grad. 8. 5. Siq. adijciatur dicti arcui a-
scensio recta Stella, erit arcus æquinoctialis inter meridianum,
& arcum maximum à polo per stellam ductum grad. 8. 31.
25. tantusq. fuit Angulus SAV. qui tum ad Orientem fuit
non ut praecedentes ad Occidentem; & omnes anguli e in-
modi die eadem 26. obseruati fuerunt orientales; nempe stel-
la fuit in quarta orientali. Eo quòd secundum ordinem signo-
rum sequebatur ipsa meridianum, distabatq. à meridianò pau-
cioribus gradibus quàm 90. Accedit alia ratio: quoniam ca-
dia simul creuerunt anguli azimuthales una, & altitudines
usq. ad meridianum, in quo maximam altitudinē obtinuit;
fuit ergo ea superior meridiani pars, & praecedentia Stella lo-
ca fuere in quarta orientali: siquidem cum Stella quævis me-
ridianum ad occidentem transferit, tum eius semper altitudi-
nes diminuuntur, usquequo ad meridianum in parte inferio-
re deuenierit, in quo situ minimam altitudinem obtinet. Ob-
seruationes autem Landtgrauij primo modo se habent: etenim
hora 4. 21. angulus azimuth. fuit grad. 161. altitud. gr.
78. 43. hora 4. 26. 30. angul. azimuth. fuit g. 164. Altit. g.
79. hor. 4. 38. angul. azimuthalis 171. altitud. gr. ad.
79. 22. hor. 4. 51. azimuth. grad. 180. (fuit tum scilicet
in superiore parte meridiani) altitudo grad. 79. 30. Hec
ideo monuisse volui; quoniam titulus praefixus in fronte Ta-
bella obseruationum Landtgrauij, cui anguli azimuthales

subio-

subiiciuntur; est azimuth. occident. quasi omnes anguli subiecti occidentales fuerint. Tycho quoque in consideratione earum observationum angulos observationum diei 26. prima ac pag. 499. tertia occidentales inscribit: solum angulum secundae observationis orientalem vocat: cum tamen omnes fuerint orientales. Forſan est impreſſoris vitium, ut multa alia eiusmodi errata deprehendere licet in eo libro. Nunc problemata superiora in hac quoque observatione, siue collatione observationum exerceamus.

Primum Probl. quaeritur Arcus SV.

Prima Operatio eadem quae supra, primumque eius intennuum idem 26462. eadem differentia arcuum, idemque sin. versus 515.

Quo ad secundam operationem datur Angulus SAV g.
8. 31. 25. sin. vers. 1104.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	1104.	292.
			515.
			807. Sin. vers.

Arcus SV. quasi sit, qui idcirco est grad. 7. 17.

Problema Secundum. quaeritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV grad. 7. 17. sin. 12678. Differentia arcuum grad. 26. 45. sin. vers. 10702. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sin. vers. 1181.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	12678.	7095

Primum in-

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
7095.	100000.	1181.	16645.

Sin. ver. An-

Corollariū

Angulus AVS. quesiti, qui idcirco est grad. 33. 32. 4.
 Angulus ergo deinceps CVS. siue CVT. est grad. 146.
 27. 56.

Probl. Tertium. quæritur Arcus DV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus DCV.
 grad. 19. sin. 32557.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	8107.	32557.	2639.

Sin. vers.

Arcus DV. qui idcirco est grad. 1. 30. 43.

Probl. Quartum. quæritur Arcus CD.

Data. Arcus DV. grad. 1. 30. 43. tang. 2640. An-
 gulus DCV. grad. 19. tang. Secunda 290421.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	290421.	2640.	7667.

Sin. Arcus

CD. quesiti qui idcirco est grad. 4. 23. 10.

Pro-

Probl. Quintum. quæritur Angulus CVD.

Data. Arcus CV. eiusq. sinus, vt in tertia Probl. Arcus C
D. eiusq. sinus vt proximè.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 10000. 7667. 94572. sinus Anguli
quæsit, qui idcirco est grad. 71. 2. 7.

Angulus ergo DVT. Supereft grad. 75. 25. 49. cum to Corellar
tus CVT. fuerit grad. 146. 27. 56. nunc autem CVD.
sit grad. 71. 2. 7.

Probl. Sextum. quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. eiusq. sinus, vt Probl. tertio. Angu-
lus DVT. grad. 75. 25. 49. tang. 384732.

Operatio.

1. ter. 3. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 2639. 384639. 10153. Tangens Ar-
cus DT. quæsit, qui idcirco est grad. 5. 47. 50.

At erat Arcus CD. grad. 4. 23. 50. & nunc DT. est Corell.
grad. 5. 47. 50. Totus itaq; arcus CT. est grad. 10. 11.
40. Distantia vera stellæ à verticè Landtgrauj.

Erat autem distantia tum visa grad. 11. 17. paralla- Corell.
xis itaq; fuit grad. 1. 5. 20. quòd si detrabatur minutum ex
distantia visa, restat g. 11. 16. & parallaxis grad. 1. 4. 20.

Probl. Septimum. Quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. sin. secundus 99964. Arcus DT. grad.
5. 47. 50. sin. secundus 99488.

Ope-

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

100000.	99964.	99488.	99452.
---------	--------	--------	--------

sinus secundus arcus TV. quaesiti, qui idcirco est grad. 6.0.

Corellariū At distantia visa stellæ à vertice Tychonis fuit grad. 7. 17. primo Probl. & nunc vera est grad. 6.0. restat itaq; parallaxis, quæ Tychoni, locoq; periacco obtigisset gr. 1. 17.

Probl. Octaum. quaeritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis. datur in ea Angulus ZAE. grad. 11. 17. eius sinus, qui idem est sinus Anguli deinceps CAE. est. 19566. angulus AEC. parallaxis grad. 1. 4. 20. sin. 1871.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

1871.	19566.	1. terræ semid.	10 $\frac{856}{1571}$
-------	--------	-----------------	-----------------------

Terræ semidiametri quib. distat stella à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Probl. Nonum. quaeritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis, vel &c.

Data. Angulus ZAE. gr. 7. 17. eiusq; sinus, qui eodem est sinus Anguli deinceps CAE. est 12677. Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 17. sin. 2239.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

2239.	12677.	1. Terræ semid.	5 $\frac{142}{2239}$
-------	--------	-----------------	----------------------

Terræ semidiametri

metri quibus distat stella à centro ex parallaxi Tychonis.
seu loci periaci.

Veraq; hic quoq; parallaxis consentit in constituenda stel
la sub luna maximo intervallo, licet ipsa in quantitate dissen
tiant, & parallaxis Landtgrauij pro Tychoniana proportio
ne diminuta sit.

C A P V T X X X V.

Demonstratio Octaua ex secunda eadem indagine.
Confertur obseruatio secunda Landtgrauij die 26
Decembris cum Tychoniana, seu loci periaci, &c.

Obseruauit secundò die eadem 26. Decembris Land
tgrauius stellam hora 4. 26. Reperitq; angu
lum azimuth. grad. 164. quare angulus deinceps
TCV. siue DCV. fuit grad. 16. Altitudinem verticalem
obseruauit grad. 79. Distantia itaq; à vertice fuit gr. 11.

Ex Tychone autem, ascensio recta puncti medij Cali fuit
gr. 353. 17. 50. qua detracta ex integro circulo restat Ar
cus inter meridianum, & initium Arietis (procedendo secu
dum ordinem signorum à meridiāno ad Arietem) gr. 6. 42.
10. adiecta autem ascensione recta stellæ gr. 0. 26. 25. ar
cus inter meridianum, & stellam ad orientem fuit arcus gr.
7. 8. 35. datusq; fuit angulus SAV. cetera, vt antea per
quirentur.

Probl. Primum. queritur Arcus SV.

Primo operatio eadem, quæ supra idem, primum inueni

sum 26462. ead. quoq; est arcuum differentia adeoq; sin.
vers. 515.

At quò ad secundam operationem datur angulus $S AV$.
grad. 7. 8. 35. sin. vers. 776.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	776.	205.
			515.

720. Sinus vers.

sus arcus SV . quæsit, qui idcirco est grad. 6. 52. 45.

Probl. secundum. Quæritur angulus AVS .

Data. Arcus AV . grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV .
grad. 6. 52. 45. sin. 11978.

Differentia Arcuum 27. 9. 15. sin. vers. 11028. Arcus
 AS . grad. 28. 13. sin. vers. 11883. Differentia sin. ver-
sorum 855.

Operatio prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	11978.	6703.

Primum in-
uentum.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
6703.	100000.	855.	12755.

Sin. versus An-
guli AVS . quæsit, qui idcirco est grad. 29. 15. 20.

Corellariū

Angulus ergo deinceps CVS . est grad. 150. 44. 40.

Probl. Tertium. quæritur Arcus DV .

Data. Arcus CV . grad. 4. 39. sin. 8107. Angulu DV .

CV .

CV. grad. 16. sin. 27564.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 8107. 27564. 2234. Sin. Arcus que-
siti DV. qui idcirco est grad. 1. 16. 48.

Probl. Quartum. Quæritur Arcus CD.

Data. Arcus DV. gr. 1. 16. 48. tangens 2234. An-
gulus DCV. grad. 16. tang. secunda 348741.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 348741. 2234. 7790. Sinus Arcus
CD. quesiti, qui idcirco est grad. 4. 28. 4.

Probl. Quintum. Quæritur Angulus CVD.

Data. Arcus DV. eiusq; sinus, ut probl. tertio Arcus C
D. grad. 4. 28. 4. sin 7790. ut proximè.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 100000. 7790. 96089. Sin. Anguli que-
siti CVD. equi idcirco est grad. 73. 55. 22.

Angulus ergo DVT. est grad. 76. 49. 18. etenim totus an-
gulus CVS. siue CVT. est grad. 150. 44. 40. Corell. 2.

Probl. ¶ nunc CVD. est grad. 73. 55. 22. Restat ergo
DVT. dictorum grad. 76. 49. 18.

Probl. Sextum. Quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. grad. ¶ sin. ut in tertio Probl.
Angulus DVT. grad. 76. 49. 19. tang. 427079.

X

Ope-

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000	2234.	427079.	9540.

Tangens Arcus DT. est itaq; is arcus grad. 5. 27.

Coroll. 1. At erat CD. g. 4. 28. 4. nuncq; DT. grad. 5. 27. totus itaq; arcus CT. grad. 9. 55. 4.

Coroll. 2. At erat distantia visa stellæ à vertice Landtgrauij gr. 11. ut in initio Capitis est ergo parallaxis grad. 1. 4. 56.

Problemma Septimum. Queritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. gr. 1. 16. 48. sin. secundus. 99975. Arcus D.T. grad. 5. 27. sin secundus 99548.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99975.	99548.	99523.

Sin. secundus Arcus TV. quaesiti, qui idcirco est grad. 5. 36.

Corollariū At visa distantia à vertice Tychonis, seu loci perijci grad. 6. 52. 45. nunc autem vera est grad. 5. 36. restat ergo parallaxis, quæ dictis locis obtigit. grad. 1. 16. 45.

Probl. Octauū. quaeritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis datur Angulus ZAE. distantia visa grad. 11. cuius sinus, adeoq; anguli CAE. deinceps, est 19081. Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 4. 56. Sin. 1887.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1887.	19081.	1. terræ semidiam. 10 ¹⁸⁸⁷	Terræ semidiametri,

quibus distat stella à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Pro-

Probl. Nonum. quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Tychonis, seu loci periaci.

Data. Angulus ZAE. distantia visa stellæ grad. 6. 52. 45. Probl. primo; cuius sinus, adeoq; anguli deinceps CAE. est 11689. Angulus AEC. parallaxis grad. 1. 16. 45. sin. 2233.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
2233.	11689.	1. terræ semid. 5	$\frac{124}{2233}$ semid. terræ q-

bus distatit stellæ à centro mundi ex parallaxi Tychonis, loci-
ne periaci.

Utræq; parallaxis nunc quoq; stellam sub Luna reponit, Annotatio
magnoq; intervallo: in quantitate tamen dissentiunt, quòd
parallaxis Landtgrauij cõt ractior sit, quàm pro proportionem
parallaxi Tychoniana. quod etiam refractionem indicat ma-
iorem, quàm Tychoni, accidisse tum Landtgrauio; retenta ve-
ritate obseruationum.

CAPVT XXXVI.

Demonstratio Nona. quòd fuerit stellæ sublunaris ex eadem secunda indagine. Cõfertur obseruatio ter-
tia Landtgrauij die 26. Decembris cum Tychonia
na, seu &c.

Obseruauit tertio eadem die 26. Decembris Landt-
grauius stellam, reperitq; angulum azimuth. grad.
171. fuit itaq; angulus deinceps TCV. vel DCV
grad. 9. inuenitq; altitudinem verticalem gr. 79. 22. ut
fuerit distantia verticalis grad. 10. 38.

X 2

Ex

Ex Tychone autē ascensio recta puncti mediij celi fuit gr.
 356. 10. ³ Sol enim reponitur ab eo tum in grad. 15. 21.
⁴ Sagitt. quae ascensio detracta ex integro circulo relinquit
 grad. 3. 49. 15. quibus adiecta recta ascensione stellae grad.
 6. 26. 25. emergit Angulus SAV. grad. 4. 15. 40. ad o-
 rientem ipse quoque ut duo priores. cetera ut antea perqui-
 rentur.

Probl. Primum. Quæritur Arcus SV.

Prima operatio eadem, quae supra, & primum inuentio.
 26462. Differentia Arcuum eadem, eiusque sin. versus
 515. Quo ad secundam operationem datur Angulus SAV.
 grad. 4. 15. 40. sin. vers. 276.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	26462.	276.	73.
			515.
			588. Sin. vers.

arcus quaesiti SV: qui idcirco est grad. 6. 13.

Probl. Secundum. Quæritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV.
 grad. 6. 13. sin. 10829. Differentia arcuum grad. 27. 49.
 sin. vers. 11555. Arcus AS. grad. 28. 13. sin. versus
 11883. Differentia sin. versorum 328.

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	10829.	6060. Primum in-
			uentum.

Ope-

Operatio Secunda.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
6060. 100000. 328. 5412. Sin. vers. An-
guli AVS. quæ sit; est is idcirco grad. 18. 52. 12.

Angulus itaq; deinceps CVS. sine CVT. erit reliquorum Corellariū
ad duos rectos grad. 161. 7. 58.

Probl Tertium. Queritur Arcus DV.

Data. Arcus CV. grad. 4. 39. sin. 8107. Angulus D
CV. grad. 9. sin. 15643.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 8107. 15643. 1268. Sin. quæ sit ar-
cus DV. qui idcirco est grad. 0. 43. 35.

Probl Quartum. Queritur Arcus CD.

Data. Arcus DV. g. 0. 43. 35. tangens 1268. An-
gulus DCV. grad. 9. tangens secunda 631375.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 631375. 1268. 8005. Sinus Arcus C
D. quæ sit; est is itaq; grad. 4. 35. 29.

Probl Quintum. Queritur Angulus CVD.

Data. Arcus CV. eiusq; sinus, ut tertio Probl. Arcus
CD. eiusq; sinus, ut proximè.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
8107. 100000. 8005. 98741. Sinus An-
guli CVD. quæ sit; est is idcirco est grad. 80. 54.

Angulus

Corell.

Angulus itaq. DVT. est grad. 80. 13. 48. tot enim re-
stant ex grad. 161. 7. 48. quot est totus Angulus CVT. co-
rell. Probl. 2. detractis 80. 54. quot est angulus CVD.

Probl. Sextum. quæritur Arcus DT.

Data. Arcus DV. eiusq. sin. ut supra. Angulus DV
T. grad. 80. 13. 48. tangens 580751.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	1268.	58071.	7363.

Tangens Arcus
DT. quesiti, qui idcirco est grad. 4. 12. 39.

Corell. 1.

Quoniam uero erat Arcus CD. grad. 4. 35. 29. &
nunc DT. est grad. 4. 12. 39. erit totus arcus CT. Distans
tia vera stella à vertice Landtgrauij grad. 8. 48. 8.

Corell. 2.

At distantia uisa fuit grad. 10. 38. in principio Capitis,
& nunc uera est grad. 8. 48. 8. erit ergo parallaxis grad. 1.
49. 52.

Probl. Septimum. quæritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. grad. 0. 43. 35. sin. secundus 99991
Arcus DT. grad. 4. 12. 39. sin. secundus 99729.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99991.	99729.	99720.

sinus secun-
dus arcus quesiti TV. qui idcirco est grad. 4. 17. 19.

Corellarij

At distantia uisa stella à vertice Tychemis fuit grad. 6
13. prim. probl. & nunc uera distantia est grad. 4. 17. 19
parallaxis itaq. fuit grad. 1. 55. 41. que obtigit tum Ty-
choni, locouè periaci, &c.

Pro-

Probl. Octaum. quæritur distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Landtgrauij.

Reposita figura parallaxis. Dantur in ea Angulus ZAE Distantia visa à vertice Landtgrauij grad. 10. 38. cuius sinus, adeoq; anguli deinceps CAE. est 18452. Angulus AEC, parallaxis grad. 1. 49. 51. sin. 3195.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
3195. 18452. 1. semid. terræ. 5. ²⁴⁷⁷ Semidiametri
3195.

Terræ; quib. distat stellæ à cetro ex parallaxi Landtgrauij.
Probl. Nonum. quæritur eadem distantia ex parallaxi Tychonis.

Data. Angulus ZAE. Distantia visa à vertice Tychonis, loci uero periæci grad. 6. 13. cuius sinus, idemq; anguli deinceps CAE. est 10829. Angulus AEC, parallaxis gr. 1. 55. 41. sin. 3365.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
3365. 10829. 1. terræ semid. 3. ²³⁴ Terra semidia
3365.

metri, quibus distatiffet à centro mundi stella ex parallaxi Tychonis, seu loci periæci.

Utraq. parallaxis hic quoq; stellam reddidit sublimare ma. Annotatio
gno intervallo, licet inter se inæquali, at parallaxis Landtgrauiana contractior est Tychoniana, ex quocumque exhibet suspensionem refractionis, immo (si observationes pro ue tris recipiantur) euidentem fidem id quod in superioribus obseruationibus omnibus, præter quàm in secunda accidit.

CA.

CAPVT XXXVII.

De reliquis obseruationibus Landtgrauij.

Landtgrauius priores obseruationes diligentiores posterioribus fatetur ipsemet in secundis ad Peucerum literis penes Tychonem pag. mihi 613. verba refero.

Quibus instrumentis exquisitis intermediantibus. ut videlicet Reipublicæ, & Regiminis nostri administrationes celestium obseruationes aliquandiu seposuerimus, stellam hanc ab initio præsertim aliquoties diligenter obseruauimus. Hæc ibi; ex quibus patet diligentiam præsertim adhibitam præsentia ipsa sua à Landtgrauio obseruationibus ab initio aliquoties. significat, itaque posteriores obseruationes non aequè ab ipso curatas; & priores etiam non omnes; sed aliquot, verum, quæ ipsi dicit, res ipsa manifestat. Nam posteriores quinque obseruationes, scilicet die 26. Februarij dieque 11. Martij binæ, at 14. die Martij unica manifestarum errorem præferunt. Ex quo ternas, etiam die 11. Ianuarij æstimare licebit. At ostendamus, quem nunc dicimus, errorem postremarum obseruationum. Eadem autem, quæ superiora, methodo is ipse indagatur.

CAPVT XXXVIII.

Errorem inesse obseruationi primæ diei 26. Februarij ex collatione eius cum deductis ex Tychone. &c.

Obseruauit Landtgrauius Stellam die 26. Februarij 1573. hora 7. 58. inuenitque angulum azimuthal. grad. 145. 30. Angulus itaque denceps TC V. seu DCV. fuit grad. 34. 30. Altitudinem reperit grad.

36. 45. Distantia à vertice fuit grad. 53. 15.

Ex Tychone autem ascensio recta puncti medij celi tum
fuit grad. 108. 40. sol. n. fuit ex ipso in grad. 18. 12. pag. 501.
pisciu à qua ascensione detracta ascensione recta siella sem-
per Tychoni grad. 0. 26. 25. restat Angulus SAV. grad.
108. 13. 35. cetera perquirantur.

Primum Probl. Queritur Arcus SV.

Prima operatio eadem semper. primum inuentū. 26462.
Et sin. vers. differentie arcuum 515. Ad secundā operatio-
nē datur Angulus SAV. g. 108. 13. 35. sin. vers. 131277.

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 26462. 131277. 34738.

315.

35253. Sin. vers.

arcus questu SV. qui idcirco est grad. 49. 38. 57.

Probl. Secundum. Queritur Angulus AVS.

Data. Arcus AV. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus SV.
grad. 49. 38. 57. sin. 76209.

Differentia Arcum grad. 15. 36. 57. sin. vers. 3691.

Arcus AS. grad. 28. 13. sin. vers. 11883.

Differentia sinuum versorum 8192.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 76209. 55968. 42652. Primum inuentū.

Operatio Secunda.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

42652. 100000. 8192. 19206. Sin. vers. an-

Y

guli

Corellariū *guli* *quasiti* *AVS.* *est itaq.* *grad.* *36.6.18.*
Angulus *ergo* *deinceps* *CVS.* *seu* *CVT.* *erit* *g.* *143.53.42.*

Probl. Tertium. *Quæritur* *Arcus* *DV.*

Data. *Arcus* *CV.* *g.* *4.32.* *sin.* *8107.* *Angulus* *DC.*
V. *grad.* *34.30.* *sin.* *56641.*

Operatio.

1. ter. *2. ter.* *3. ter.* *4. ter.*
100000. *8107.* *56641.* *4591.* *Sinus* *Arcus* *D*
V. *quasiti,* *qui* *idcirco* *est* *grad.* *2.37.54.*

Probl. Quartum. *Quæritur* *Arcus* *CD.*

Data. *Arcus* *DV.* *grad.* *2.37.54.* *tang.* *4596.* *An-*
gulus. *DCV.* *grad.* *34.30.* *tang.* *secunda* *145501.*

Operatio.

1. ter. *2. ter.* *3. ter.* *4. ter.*
100000. *145501.* *4596.* *6687.* *Sin.* *Arcus* *C*
D, *quasiti,* *qui* *idcirco* *est* *grad.* *3.50.4.*

Probl. Quintum. *Quæritur* *Angulus* *CVD.*

Data. *Arcus* *CV.* *eiusq.* *sin.* *ut* *in* *tertio* *Probl.* *Arcus*
CD. *eiusq.* *sin.* *ut* *proxime.*

Operatio.

1. ter. *2. ter.* *3. ter.* *4. ter.*
8107. *100000.* *6687.* *82484.* *Sin.* *Anguli* *C*
V D. *qui* *idcirco* *est* *grad.* *55.34.21.*

Corellariū. *Angulus* *itaq.* *DVT.* *superest* *grad.* *88.19.21.*

Probl. Sextum. *Quæritur* *Arcus* *DT.*

Data. *Arcus* *DV.* *eiusq.* *sin.* *ut* *in* *tertio* *Probl.* *An-*
gulus *DVT.* *grad.* *88.19.21.* *tangens* *3414646.*

Ope.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 4591. 3414646. 156766. Tangens ar-
cus DT. quasi, qui idcirco grad. 57. 28.

At erat Arcus CD. grad. 3. 30. 4. & nunc DT. est g. Corell. 1.
57. 28. totus itaq; Arcus CT. est grad. 61. 18. 4. distan-
tia scilicet vera stella à vertice Landtgrauij.

Verum distantia visa fuit grad. 53. 15. ut sub initio Corell. 2.
capitis. Maior ergo distantia vera, quam visa g. 8. 3. 4.

Problemata Septimum. Queritur Arcus TV.

Data. Arcus DV. g. 2. 37. 54 sin. secundus 99894
Arcus DT. 57. 28. sin. secundus 53779.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 99894. 53779. 53721. Sin. secundus
Arcus TV. qui idcirco est grad. 57. 30. 22.

Est itaq; vera distantia stelle à vertice Tychonis, seu lo-
ci periaci grad. 57. 30. 22. At visa distantia fuit gr. 49.
38. 57. maior itaq; fuit vera distantia, quam visa grad.
7. 51. 25.

Si vere extitissent obseruationes oporteret utranq; ob-
seruationem, tum Landtgrauij, tum Tychonis passam esse re-
fractionem maiorem, quam antea, at Tychonis obseruatio, si
deducta, tum ex eius obseruationibus nullam nouam passa
fuit refractione; cum ex supposita semel ascensione recta stel-
lae, & declinatione singula sint calculis deducta nouis, non
autem nouiter obseruata; cum ergo nulla noua potuerit acce-
dere refractione obseruationi Tychonis, deductisq; ab ea; neces-
se est asserere non veram fuisse eam Landtgrauij obseruatio-

Y 2

nem:

nem: sed subisse fallaciam, quamobrem in figura sectio T. at-
 cum CT. TV. remotior colligatur à verticibus C. V. quàm
 verè fuerit, esseq; potuerit. Dua verò præsertim erroris
 eiusmodi causæ esse possunt, altera quidem, si angulus azimu-
 thalis minor acceptus fuerit, quàm sit; angulus enim deinceps
 etiam (scilicet in figura consueta, Angulus TCV) maior
 colligetur, quàm sit; et sectio arcuū VS. CT. colligetur remo-
 tior à pūctis C. V. quàm pro veritate oporteret; sint duo ver-
 tices A. B. pro C. V. pro angulo CVS. angulus ABD. pro
 quò angulo SCV. sit DAB. ut sit BD. distantia visa à ver-
 tice Tychonis, uel loci periaci. At sint di-
 stantia vera BC. AC. ut angulus deinceps
 azimuthalis à Landt. obseruandus
 fuerit uere BAC. at ipsi apparuerit an-
 gulus maior BAE. secabit arcus AE. ip-
 sum continens productus Arcum BC.
 ultra D. ut nunc in puncto E. secus-
 anim dua arcus maximorum circulorum quadrante minores
 se bis secarent; ex Trigonometrica autem supputatione, qua
 nunc pro cadit ex dato arcu AB. differentia latitudinis, et
 duobus angulis ABE. BAE. colliguntur duo arcus A
 E. BE. pro ueris distantijs stellæ à verticibus Tychonis,
 et Landtgrauij, maiores nempe visa Tychoni, locoque peria-
 co; cum sit E. ultra D. maior etiam, quam visa Landtgra-
 uio, dum angulus ABE. scilicet in figura præcedente CVS. per-
 seueret obtusus esse, ut in propositis nunc casibus perpetuo
 est, cum fuerit stella borealior vertice Tychonis, et ex se-
 cundis problematibus in singulis capitibus huius secunda in-
 daginis patuit; nuncq; fuit is angulus grad. 143.53.42.
 quod



Quod si inquam sit is angulus, qui nunc est ABC . obtusus, ar-
cum AD . maiorem esse, quam AC . & AE . maiorem,
quam AD . satis, superq. constat ex primo lib. Antitych. cap.
10. prop. tentia. Vnde etiam Distantia AE . qua pro vera di-
stantia stelle à Landtgraviij. vertice calculo deducitur, ma-
ior erit, nedum vera, sed etiã visa distantia, si angulus BAE .
maior fuerit instrumento captus, quam vere sit. hac itaq;
prima erroris causa esse potest. Alia autẽ erit si angulus S
 AV . minor accipiatur, quam pro veritate sit. Ita n. ceteris
permanentibus minor apparebit, & deducetur supputatione
arcus SV . distantia visa stella à vertice Tychonis. locum pe-
riaco, quã instrumento capta apparuisset, & ideo quã S .
punctũ distet, ut communis sectio arcuum SV . CM . possit
videri ex ea causa ultra punctum S . licet sit citra.

Sit A . polus mundi V . vertex Tychonis, C . Landtgraviij.
Angulus SAV . sit angulus minor, quã oportuerit, ac sit
 TAV . angulus verè visus Tychoni, seu loco periacco, dican-
turq. arcus AV . SV . erit SV . minor quam VT . ex prop. 12.
Triangul. Clau. & Region. * calculo ergo deducetur pro * li. primo
distantia visa tum Tych. & c. arcus SV . prop. 49.
minor quã verè visa distantia VT . concur-
rat arcus ex C . vertice Landt. cum VS . in
 O . ultra scil. S . punctum. O . colligetur pro
vero loco stellæ, & ideo KO . pro vera di-
stantia à vertice Tychonis, locum periacco
maiorq. erit quam arcus SV . pro visa di-
stantia deductus. Cum tamen adhuc pos-
sit arcus CO . productus secare VT . intra puncta T . V . adeo-
que vera distantia minor esse verè visa VT .



Argu-

Angulus autem SAV videbitur minor, quā oporteret ex diminutione tēporis, si scilicet tempus post meridiē minus accipiat, quā sit, quā in reuolūtū horā minutū importat differentiā quindecim minutorū in dicto angulo SAV. Si etiam Sol in puncto collocaretur ecliptica minorem ascensionem rectam habente, angulus diminueretur ceteris permanentibus.

Conclusio. Aliquid horum accidisse unde vel vitiosa sit observatio Landtgrauii, vel vitiosa deducta Tychonis, fateri oportet in proximē expensa, & adducta collatione observationum; quod idem asserere oportet in quattuor sequentibus, ut in sequenti proximē capite.

CAPVT XXXIX.

Secunda observatio die eadem 26. Februarij à Landtgrauio habita fuit hora 8. 3. Angulus azimuth. observatus fuit grad. 146. fuit itaq. angulus deinceps TCV seu DCV. grad. 34. Altitudo autem reperta fuit grad. 36. 20. Quocirca distantia à vertice fuit grad. 53. 40.

Ex Tychone autem Arcus, qui differentia est inter ascensionem rectam medij cali, & ascensionem rectam stellæ est grad. 109. 29. 15. tantus scilicet est Angulus SAV. ex his methodo superiore investigabuntur.

Conclusio. Arcus SV. grad. 50. 4. Angulus AVS gr. 35. 32. Angulus ergo deinceps CVT. grad. 144. 28. Arcus DV. grad. 2. 36. 11. Arcus CD. grad. 3. 51. 37. Angul. CV. D. gr. 56. 8. 18. Angul. itaq. DVT. est grad. 88. 19. 42. Arcus DT. grad. 57. 13. 34. Arcus ergo CT. distantia vera gr.

61. 5. 11. At fuit visa gr. 53. 40. Maior ergo vera distā-
tia, quam visa Landtgrauio grad. 7. 25. 11.

Arcusq; TV. maior arcu DT. cum opponatur angulo re-
cto, at DT fuit g. 57. 13. 34 maior ergo TV. qui est distan-
tia vera à vertice Tychonis, loci uè periaci grad. 57. 13. 34.
at distantia visa SV. fuit grad. 50. 4. ergo maior hic quo-
que distantia vera, quam visa.

Cum ergo refractio non potuerit in deductis ex Tychonis Annotatio
observatione habere locum, oportet fateri observationem Lan-
dgrauij falsam, & peccantem ob aliquem eorum errorum,
quos in precedenti capite dixi.

Die 11. Martij prima observatio fuit hora 7. 50. Angu-
lum azimuthalem reperit gr. 149. 30. angulus itaq; de in-
ceps TCV. siue DCV. fuit g. 30. 30. Alitudinem reperit
grad. 33. 30. fuit itaq; distantia à vertice grad. 56. 30.

Ex Tychone autem modo antea exposito deducitur Angu-
lus tum SAV. grad. 118. 4. 30. Ex quibus inuestigabun-
tur sequentia.

Arcus SV. grad. 52. 43. spretis secundis.

Angulus AVS. grad. 31. 37. 28. Angulus ergo CVT. g.
148. 22. 32.

Arcus DV. grad. 2. 21. 29.

Arcus CD. grad. 4. proximè spretis secundis.

Angulus CVD. grad. 59. 20. proximè. Angulus ergo DV

VT. erit grad. 89. 2. 32.

Concl. 16.

Arcus DT. g. 67. 25. spretis secundis.

Erat autem Arcus CD. grad. 4. totus itaq; arcus CT.
scilicet distantia vera à vertice Landtgrauij fuit grad. 71. Concl. 20.

25. Verum visa distantia, fuit solum grad. 56. 30. ergo

ma-

maior vera distantia, quam visa grad. 14. 55.

Concl. 2.

Pariter quoniam Arcus TV. distantia vera à vertice Tychonis, locum periacco maior est arcu DT. erit etiam maior gradibus 67. 25. Est autem TV. vera distantia stellæ in loco periacco Tychoni, visa vero distantia stellæ inde fuit grad. 52. 43. tantus scilicet arcus SV. ergo. ibi quoque distantia vera maior quàm visa. Unde eadem sequuntur inconuenientia.

2. obseru.
die xj. Mar
tij.

At die eadem hora 7. 57. 30. (quæ fuit secunda obseruatio) reperit Angulum Azimuth. grad. 150. (fuit itaq; angulus deinceps grad. 30.) obseruauit altitudinem stellæ grad. 33. 10. fuit itaq; distantia à vertice grad. 56. 50.

Ex Tychonis autem obseruatione, seu ex loco solis tum statuto ab illo, & ex hora ascensionibus rectis respondentibus reperitur angulus SAV. grad. 118. 56. 40.

Ex quibus Inuestigabuntur sequentia scil. Arcus SV. g. 52. 58. proximè spectis secundis. Angulus AVS gr. 31. 13. 28. Angulus ergo d. inceptus CVS. est grad. 148. 46. 32. Arcus DV. grad. 2. 19 spectis secundis. Arcus CD. grad. 4. 1. spectis secundis. Angulus CVD. grad. 59. 48. Angulus ergo. DVT. grad. 88. 58. Arcus DT. grad. 66. 1. Arcus ergo. CT. totus erit grad. 70. 2.

Concl. 1.

Cum itaq; Distantia à vertice Lædtravij nunc vera, arcus CT. sit grad. 70. 2. & visa fuerit grad. 56. 50. erit vera maior quàm visa grad. 13. 12.

Concl. 2.

Est etiam Arcus TV. distantia vera stellæ à uertice loci perigæi Tychoni maior arcu DT. est itaq; TV. maior gradibus 66. 1. at distantia visa stellæ ab eiusdem loci uertice scil. arcus SV. fuit grad. 52. 58. maior ergo, & hic distantia

ita vera, quam visa plusquam grad. 13.3. eadem ergo consequuntur inconuenientia.

Die 14. Martij observatio unica fuit angulus azimuth. fuit grad. 152.0. angulus itaque deinceps TCV. grad. 28. Altitudo grad. 31.43. Distantia à vertice grad. 58.17. Angulus SAV. ex Tychoe deducitur grad. 123.48.

Ex quibus demum elicitur arcus CD. grad. 4.7. Arcus CT. distantia vera à vertice Landtgr. gr. 60.30. ut totus arcus CT distantia stelle vera fuerit grad. 64.37. visa vero fuit grad. 58.17. fuit ergo maior hic quoque vera quam visa. Rursus quoniam arcus TV. maior est quam DT. est que DT. grad. 60.30. erit TV. distantia scil. vera à vertice loci periaci Tychoe maior gradibus 60.30. At distantia visa ab eodem vertice scil. arcus SV. elicitur grad. 54.20. maior ergo etiam hic distantia vera, quam visa. Quocirca eadem, que supra inconuenientia consequuntur.

Concludamus itaque quinque has postremas observationes Concl. communis. errorem præferre manifestarium; unde confirmatur minorem diligentiam adhibitam posterioribus observationibus, quam prioribus, veluti asseuerat ipsemet Landtgravius.

CAPVT XL

Ex positione Tych. Magnitudinem refractionum quinque postremarum observationum (si in refractionem solam referatur diuersitas) ostendere stellam, sublunarem.

Placet nunc id subiungere, si ex refractione ea esset diuersitas locorum visi, & veri, quæ in quinque postremis observationibus, earumque collatione apparet

Z

adhuc

178 De tribus nouis Stellis.

pag. 180.

adhuc ex positione Tychonis stellam eo ipso nomine pronuncia-
dam sublunarem maximo interuallo; etenim is docet Lunam
ad summum pati refractionem solarem, vel paulo maiore;
verba Tychonis sunt primo Tom. Existimo insuper has ip-
sas fixarum refractiones planetis quoque non inconue-
nienter applicari posse (vix perceptibili intercedente
differentia) nisi quod Luna ipsa, quas circa solem expo-
suimus, vel his aliquanto maioribus ob vicinitatem ob-
noxia sit, hac Tychon. At verò solarem refractionem ma-
ximam nempe in Horizonte ipso facit grad. 0. 34. 0. unde
lunae maxima refractione circiter eorundem minutorum 34 fa-
cit. At ponamus minutorum usque 40. & quod paulo maio-
rem insinuat, faciamus duplo maiorem, quam longe tamen a-
best a refractione grad. 7. & usque ad grad. 14. ut ex vi-
ri doctrina cum celestia refractione tanto minorem patian-
tur, stella, quae tanto maiorem passa est, sublunaris fuerit ma-
ximo interuallo, confirmant hoc ipsum verba Tychonis, quae
proximè de Luna exscripsimus ibi, vel his proximè mai-
oribus ob vicinitatem obnoxia sit, nempe ex Tych. sen-
tentia vicinitas terra maior refractione maiorem facit, quod
nos monstrauimus lib. 2. Antitichonis cap. 13. propè finem;
licet aliàs locum illum repetemus, & sub eundem reuoca-
bimus.

pag. 180.

CA.

CAPVT XLI.

De reliquis obseruationibus agitur, & tota confirmatio conclusionis propositæ ex secunda via in compendium contrahitur.

Obseruationes quoq; diei xj. Ianuarij cum multũ recedant à parallaxi mensis precedentis, quas Landtgrauius diligentiores fatetur, præferunt etiam recessum à pristina diligentia. Attamen prima, & tertia obseruatio eius diei tantam exhibent parallaxim Tychoonis, lociue periaci, ut stella fuerit sub Luna: nam ex priore obseruatione parallaxis eius distantiam exhibet stella semidiam. $17 \frac{232}{863}$ à centro. Et ex tertia obseruatione parallaxis Tychoonis, lociue periaci exhibet distantiam semid. $32 \frac{419}{405}$.

Oportet ex illis æstimare, ac emendare parallaxes Landtgrauij, ut refractioni obnoxias; diminutioniq; ab ipsis procedenti, licet parallaxis primæ obseruationis Landtgrauij ipsa quoq; ex dimensione Copernici faciat lunam sublunarem, distantiam enim eius à centro facit tantum semid. $40 \frac{165}{532}$ cū autem ex refractione dico diminutas parallaxes Landtgrauij intelligo, vel refractionem, vel alterutrum eorum errorum, qui refractionis in contrahenda parallaxi vicem supplent, ut proximè declarauī.

At tertiæ usq; diei Decembris, qua primum obseruauit Landtgrauius, obseruatio quarta passa est manifestam refractionem, vel tale quippiam; cum maior fuerit distantia ve-

Z 2 ra,

ra, quàm visa, seu distantia inter sectionis arcuum verti-
calium, quàm distantia loci stellæ instrumento observati à Lan-
dgraviij uertice, nam intersectio distat grad. 23. 45. at vi-
sa distantia fuit grad. 23. 20. certa est ergo hic uel refra-
ctio, uel error idem, quod refractione potens; quem errorem er-
go facile ibi admitterem; cum parallaxis Tychonis adeo dimi-
nuatur ab ea, quæ prius hanc tantum unius intervallo de-
ducta ab eius observationibus exhibent; nam ad septem solis
minuta contrahitur parallaxis, quæ parallaxis importaret di-
stantiâ stellæ à centro semid. 76. 1. In Landgraviij ergo ob-
servatione nedum tota parallaxis absorpta est, sed præterea
eminuit contraria contractio minutis 25. Debet ceteri ex hoc
ipso etiam tertia observatio, quæ diminuit parallaxim Land-
graviij usq; ad secunda solum 40. & parallaxim Tychonis
usq; minuta 27.

Cur uero oporteat in posteriorib. his duab. interpretari re-
fractionem, uel errorem non in duabus prioribus rationes sunt.
prima quia in quarta observatione Landgraviij manifesta est
refractione, uel quippiam equipollens refractioni, ut ex quarta
nihil solidi contra duas priores colligi queat. secunda quoniam
duæ primæ, ut diligentissimè haberi debent ex attestatione Lan-
dgraviij, & ex re ipsa; nouitas enim accendit, & exsuscit-
at diligentiam, atque attentionem. tertia quoniam priori-
bus duabus observationibus attestantur septem aliæ obser-
uationes, ex utraque parallaxi cõspirantes in sublunari stel-
le sede. quarta quoniam ex tertia observatione secundum pa-
rallaxim quidem Tychonis distitisset stella à centro mundi
semidiam. terre 35 $\frac{370}{785}$. At secundum parallaxim Land-

tgra-

Landtgrauj, nisi eam diminutam intelligeremus distitisset semidiam. 1677. intra crassitiem, scilicet orbis Martis fuisset ascendisset itaque stella minutis 18. hora, quae intercedunt inter secundam observationem, & tertiam semidiametros terrae circiter 1653. quae in motu recto est portentosa, & nunquam excogitata velocitas. Quinta ratio quoniam posteriores duae observationes incidunt in horam noctis quartam, & 1^a tertia scilicet observatio, & quarta in horam quintam, & 2^a in horas scilicet canandi, ut ex more nostro Italico in principibus viris aestimare licet; ut non sit verisimile illis adstituisse Landtgrauum. Secunda etiam observatio diei quarti praefert refractionem, vel quippiam tale in observatione Landtgrauj, cum enim quae deducuntur ex Tychoonis observationibus exhibeant tum parallaxim minuta 35. in distantia visa grad. 14. 34. proindeque distantia stellae à centro semidiam. terrae 24 $\frac{718}{1018}$ quae parallaxis à refractione est immunis, ut non semel diximus, oportet ex ea emendare parallaxim Landtgrauj, quae solum minut. 13. apparuit in distantia visa grad. 17. 15. distantiamque stellae exhiberet, nulla habita refractionis ratione semid. 78. $\frac{170}{378}$

Concludamus, & contrahamus nunc secundam hanc indaginem. Observationes Landtgrauj fuerunt 23. quarum tres, quae in meridiano stellam obseruauerunt, non pertinent ad hanc indaginem; sed ad precedentem, scilicet quarta diei 26. Decembris, unica diei 29. eiusdem mensis, unica diei 2. Ianuarij, reliquarum viginti quinque posteriores, vel ob-

erro-

errorem, quem includunt, nihil concludunt, vel magnitudine refractionis attestantur cōclusioni propositæ, quod fuerit stella sublunaris ex Tychonis positione: restant itaq; quindecim observationes, quarum nouem ex vtriusq; parallaxi, & Landtgrauij, & Tychonis, seu loci periaci stellam sublunarem cōstituant secundum etiam dimensionem Ptolomaicam distantia lunaris à centro mundi; reliquarum autem sex duæ certo ex parallaxi Tychonis concludunt stellam sublunarem secundum eandem Ptolomaicam dimensionem, altera quæ facit distantiam semid. $32 \frac{419}{465}$ statuit quidem infra stellam lunæ etiam secundum Ptolomæum, at secundum Copernicū, & ipsa, & alia insuper, quæ distantiam colligit semid. $35 \frac{322}{785}$. Atq; ideo quattuor hac ratione observationes ex parallaxi Tychonis, seu loci periaci inferunt stellam sublunarem in quarum etiam altera secundum Copernici dimensionem Landtgrauij parallaxis cum Tychoniana conspirat in reddendâ stellâ sublunari. Duæ solum ab aliarum tenore exorbitant, at oporteat id imputare refractioni, vel æquivalenti causæ parallaxim imminuenti, & in earum ipsarum altera, refractionis in observatione Landtgrauij, vel quippiam tale manifestissime apparet; scilicet in quarta observatione diei tertie Decembris. At quæ à Landtgrauio ipso habentur, & prædicantur pro diligentioribus, observationibus stellam reddunt unanimis sublunarem.

Addo, cum stella fuerit immota motu conspicuo præterquâ motu diurno, si celestis fuisset oportuisse in Cælo octauo existere; nam in inferioribus orbibus, quæ reponuntur immota haud perseuerant. Quod agnoscens Tycho omnes in eo con-

tus suos posuit, ut in octava sphaera fuisse monstraret, verum
 quantum aberret is à vero ex his collatis observationibus cla-
 rissimum redditur. At in regione elementari uerè posse ali-
 quid residere, quod immotum sit motu omni, præterquàm diur-
 no argumèto sunt cometa (si ex Antitych. nostro sublunares
 illi reputentur) nam aliquos ipsorum stella cuiusdam fixæ adha-
 sisse toto durationis suæ tēpore, et obseruauit Arist. & alios
 quoq; scripsisse uidemus, uel phenomenon immotum persistēs
 omni sensibili motu, præterquam diurno, oporteat, uel esse in
 octaua sphaera, uel in regione elementari. Non fuisse autem
 in octaua sphaera stellā omnes obseruationes, omnesq; earum
 collationes clamant, ut quæ minima elicitur parallaxis Lan-
 digrauii secundorum 40. nulla habita ratione refractionis.
 neq; cuiuspiam eiusmodi diminutionis in Martis infima par-
 te solum reponat; distantem scilicet à centro mundi semid.
 terra 1677. at octaua sphaera distat à centro ex Albategnio
 semid. 19009. Ex Alphagrano pluribus; ut longe infra octa-
 nam sphaeram, uel quæ altissimam facit, parallaxis eam repo-
 nat. Fateri itaq; oportet diminutam eam ipsam parallaxim,
 non integram apparuisse; cum præsertim Tycho niana paral-
 laxi eo ipso tempore stellam ex dimensione Copernici infra Lu-
 nam semidiametris circiter 17. reposuerit. Tycho in calce se-
 cundæ probationis, quam postea expendemus stellam no-
 uam supra Saturnum collocat hac eadem ratione quod motu
 omni conspicuo caruerit; at quæ in planetarum regione sunt,
 nulla sunt immota.

CAPVT XLII.

Tertia via, atq; indago ex collatione obseruationum
duarum loci stellæ ad æquinoctialem, earumque
inter se differentia.

*lib 1. An-
titych.

Debus priorib. indagibus absolutis, tertia succedit,
quam breuiore sermone transigemus: vnica enim col-
latione contenti erimus, scilicet collatione obseruatio-
nis Munosij, & Tychoonis. erat autem tertia via, & inda-
go ex differentijs parallaxium ascensionum rectarum, et de-
clinationibus visis, ut Cap. 5. declarauimus, & distinxi-
mus. Quæ collatio cum exigat cognitionem præterea puncti
Eclipticæ in medio celi, existentis, vel et uerius cognitionem
ascensionis rectæ puncti in medio celi existentis. ideo restrin-
gemus collationem ad datam horam, in qua notus sit locus so-
lis uerus, adeoque hic possit dicta ascensio recta medijs Celi. Ac-
cipiemus ergo tempus obseruationis primæ Landi græuij, quæ
da ex Tychoe sol fuit in grad. 21. 59. Sagitt. & quoniam
declinatio stellæ eadem supponitur perstitisse, nec non, & re-
cta ascensio, intelligemus factam collationem duorum locorū
sub eodem meridiano existentium, quorū alter sit locus Mu-
nosij, & alius sit periecus Tychoi, vel contra alter sit locus
Tychois, & alter sit periecus Munosio, ueluti in precedē-
ti indagine fecimus. quod etiam monuimus supra cap. 25. in
annot. prima, nullamque inde differentiam oriri ostendimus
ex cap. 10. Lem. 5. lib. 1. horum.

Contulimus uerò præsertim Munosium cum Tychoe
quod

quod neminis observationes adeo fauerint celesti stellæ situi,
& eas præterea magnificat Tycho, licet qua in parte discre-
pant à suis, eleuare nitatur; at verò id est, quod reprehen-
dendum censuimus non semel; cum queritur, an parallaxis
detur, tum falsam reputare, ac fallacem omnem diuersita-
tem apparentem. cæterum Tycho ipsemet ad confirmandam
contrariam sententiam utitur collatione observationum
eiusdem Munosij cum suis, ut videbimus postea loco suo.
Rem demum aggrediamur.

Tycho obseruauit declinationem ut supra cap. 5. visam
g. 61. 46. 45. nos in præcedenti indagine suppleuimus minu- Observa-
tiones.
tiam, atque constituimus grad. 61. 47. at nunc placet re-
tinere numerum grad. 61. 46. 45.

Ascensionem autem rectam statuit grad. 0. 26. 25.
visam scil.

At Hieronymus Munosius posuit declinationem eandem
grad. 62. Ascensionem autem rectam grad. 1. 41.

Vt differentia inter ascensiones rectas fuerit grad. 1.
14. 35.

Quoniam verò declinationes, & ascensiones rectæ ubi-
que supponuntur perstitisse eadem; contraho nunc eas ad
horam 7. 52. P. M. diei tertiæ decembris 1572. cum pri-
mum stellam obseruauit Landtgravius, quo tempore sol ex
Tychone occupauit grad. 21. 59. sagitt. puncti que in medio
celi existentis ascensio recta fuit grad. 19. 17. ut ipsemet de-
ducit; & nos retulimus sup. cap. 26.

Probl. Primum.

Queruntur verticales parallaxes Tychonis, & Munosij
locorumue periacorum ex declinationibus eorumdem, &

Aa

ascen-

in SD . g. 61. 46. 45. erit complementum PS . grad. 28. 13
15. quoniamque arcus DR . est grad. 1. 14. 35. erit angu-
lus QPS . tantundem: ex trigonometrico Canone ergo arcus
 QS . reperietur grad. 0. 37. 29. Operationes dimitto nunc
ob breuitatem.

Secundo. Quæritur in eodem Triangulo QPS .
duo anguli PQS . PSQ .

In eodem Triangulo quoniam data sunt omnia latera, da-
buntur etiam duo anguli reliqui ad basim ex Canone Trigo-
nometrico, reperietur ideo angulus PSQ . grad. 68. 49. 40
at angulus PQS . grad. 110. 1. 33.

Angulus ergo RQS . deinceps angulo PQS . erit grad. 69 Corollarium
58. 27. & angulus DSQ . deinceps angulo PSQ . erit gr.
111. 10. 20.

Tertio Arcus ZS . quæritur.

At constat is ex cap. 26. Probl. primo ubi dicitur arcus
 SV . est q. grad. 11. 17.

Quarto. Quæritur angulus PSZ .

Ex datis itaq; arcibus omnibus PS . SZ . TZ . notus erit
angulus PSZ . reperieturq; grad. 67. 30. 40.

Quinto. Quæritur angulus OSQ .

Detrahto Angulo DSZ . grad. 67. 30. 40. ex angulo D
 SQ . gr. 111. 10. 20. restat angulus OSQ . gr. 43. 39. 40

Sexto. Quæritur arcus QV . in Triangulo PQV .

In Triangulo PQV . dantur duo latera PV . distantia
poli à vertice Munosii grad. 50. 30. PQ . grad. 28. comple-
mentum scilicet declinationis Munosii. Angulus QPV . gr.
17. 36. Datus itaque erit arcus QV . reperieturque grad.
24. 55.

Septimo. Queritur Angulus PQV .

In eodem Triangulo data sunt omnia latera; dati etiam erunt anguli, reperieturq; angulus PQV . qui situs grad. 146.23 .

Octavo. Queritur angulus OQS .

Quoniam angulus PQV est grad. 146.23 . angulus deinceps RQV erit grad. 33.37 . estq; angulus RQS grad. $69.58.27$. totus ergo angulus SQV scilicet OQS erit grad. $103.35.27$.

Nono. Queruntur in Triangulo OQS duo latera OQ OS .

Sunt in Triangulo OQS dati duo anguli ad basim OQS grad. $103.35.27$ Et OSQ grad. $43.39.40$. daturq; basis QS grad. $0.37.29$. notierunt arcus, reperieturq; arcus OS g. l. 7.24 . et arcus OQ g. l. 0.51 . proximè.

Corollarium

At fuit arcus OS parallaxis Tychonis; fuit eius itaq; parallaxis grad. 1.7 . proximè. et OQ fuit parallaxis Munosij; fuit eius ergo parallaxis grad. 0.51 . proximè.

Decimo. Queritur distantia Stelle a centro ex parallaxi Tychonis.

In figura parallaxis reposita datur Angulus LAE . distantia visa à vertice Tychonis grad. 11.17 . ex tertio Probl. eiusq; sinus erit. 19566 . Angulusq; parallaxis AEC grad. $1.7.24$. sin. 1960 . erit itaq; iuxta superiora operando distantia Stelle à centro semidiametrorum $9 \frac{1926}{1966}$.

Vndecimo. Queritur distantia eadem ex Parallaxi Munosij.

Erit Angulus LAE . distantia visa grad. 24.55 . ex

quin

quinto Probl. sinus eius 42130. Angulus A EC. parallaxis gr. 0.51. sin. 1483. operando itaq; eodem modo proueniet distantia stellæ à centro semid. terræ 28 ⁰⁰⁶₁₄₈₃

Addo autem etiam si parallaxis colligeretur tantum gra. 0.48. scil. minorum quadraginta octo, adhuc tamen distantiam stellæ à centro futuram solum semid. 30 ²⁵⁰₁₃₉₆

Si quæ calculo ex Tychonis observationibus deducuntur pro uerioribus habeantur quam quæ ex Munosianis, deberet ex ea propositione parallaxis Munosij ob maiorem distantiam esse circiter grad. 1.46. at certe maiorem esse grad. 1.7. parallaxi Tychonis, in distantia grad. 11.17. oporteret itaq; asserere à refractione sublatū Munosio quicquid deest minutis 51. ex eo numero, At interim nulla habita ratione refractionis; utraq; tamen parallaxis consentit in statuenda stellæ sublunari, ut uidimus.

Multæ autem aliæ observationes sunt, quæ si conferrentur multo magis stellam sublunarem ostenderent. V.G. observatio Maurolici, quæ declinationem maiorem, quam Tycho-
nianā facit gradibus 4.43. in ascensione autem recta differat minutis 26 ¹². Schulerus in ascensione recta distat à Ty-
chone g. 1.16.5. In declinatione ex minima altitudine (ex qua etiam eam deducit Tycho) distat minutis circiter octo, et sunt propiores vertexes, in qua maiore propinquitate ex iisd. differentiis parallaxis maior necessario redditur; si enim ex puncto E x. Gr. Q. ducatur arcus ad punctum inter V. Z. existens, secabit is arcum S Z. inter puncta O. Z. adeoq. arcus à puncto S. ad eam intersectionem erit maior arcu S O. scilicet parallaxis respectu dicti puncti inter V. Z. interiecti.

Additio.

Annotat. I.

Annotat. II.

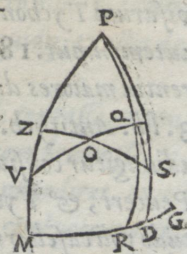
vt verticis maior parallaxi $\odot S$. verticis Z . concludemus
etiam $\odot Q$ minorem parallaxim ad verticem V . Pariaq; ac-
cident, si ex puncto S . ad interiectum inter Z . V . punctu ar-
cus deducetur eodem .n. modo parall. ex iisd. locis visis ma-
iores nascetur. Corn. Gem. discrepat in declinatione à Tych.
grad. 1. 7. circiter: in ascensione recta grad. 0. 26. 25. vt
longè maior parallaxis verticalis ex hac collatione, quàm ex
Munofiana oritura sit. à Tychone eodem Andreas Nolihius
discrepat in ascensione recta grad. 3. 15. quocirca arcus
 $\odot S$. maior multo erit, quàm min. 37. deducunturq; idèd pa-
rallaxes maiores, licet differentiâ declinationũ sit solum duo-
rum minutorum, et quartæ vnius minuti; at inter Landt-
grauium Hassiæ, & Tychonem, si accipiamus; quæ Tycho ex
dati Landtgrauii deducit interdum intercedit differentia
minutorum 38. proximè in declinatione scilicet die 26. Ia-
nuarii: at fermè vnius gradus in ascensione recta, multoq;
minor est verticum distantia, quàm Munofii, & Tychonis,
vt multo maiores parallaxes Verticales sint nascitura, si
Triangulorum ope deriuentur.

CAPVT XLIII.

Demonstratur stella eadem sublunaris ex quarta
via propositarum.

AD Quartam viam transeo, quæ est ex collatione
duarum obseruationum loci stellæ ad eclipticâ ea-
rumq; inter se differentia iuxta Probl. primum c.
7. lib. primo Antitych. quam ob multitudinem calculorum,
quos

quos exigit compendiaria via transigemus. In Antitychone ergo lib. 3. demonstravi deductis late calculis duo; primum quorum est, si in differentia latitudinis locorum quanta inter Landtgrauium, & Tychonem intercedit phenomenon eo dem tempore vtrinq; obseruatum patiatur differentiam in longitudinibus. visis gra. 0. 10. 15. in visis autem latitudinibus grad. 0. 24. o. iuxtafigurationem ibi cap. 4. futurum esse phenomenon sublinare. distans solum a terra centro quattuor terra circiter semidiametris. Alterum vero quod demonstravi cap. quinto fuit. Captis duabus obseruationib. altera Landtgrauij, altera Tychonis Comete anni 1577. (que obseruationes in idem ferme tempus conuenere) differentia autem existente inter longitudes visa grad. 0. 15. inter latitudes itidem visas grad. 0. 14. (erat distantia visa Comete a Vertice Landtgrauij grad. 81 50. & Tychonis grad. 86. 34.) calculis tum deductis, & demonstratis ostendi distantiam Comete a centro non fuisse maiorem mill. 24276. nempe circiter semid. 8. terra a mundi centro distitisse, ut secundum dimensionem Ptolomae infra Lunam fuerit semid. 25. & amplius: secundum vero dimensionem Copernici semid. 46. ut fateri cogamur cum minore etiam differentia longitudinum, et latitudinum visarum phenomenon adhuc sublinare permanere. Quoi iam statuto fundamento comparo obseruationem Tychonis cum obseruatione Gasp. Peuceri; cum quo concors est Vuolphangus Schulerus. Tycho ergo in secundo scripto deduxit longitudinem stellae (visam scilicet visi nempe loci) in grad. 6. 54.



Pro hac figura reponatur, quae ad calcem huius primi lib.

Tatto

Tauri latitudinem autem grad. 53.45. in minima autem altitudine stellam in eiusmodi deductionibus praesertim considerauit ex cap. 4. pag. 351. Peucerus vero in minima rursus stellae altitudine reperit longitudinem visam in grad. 60. Tauri latitud. grad. 54. 3. differentia, & c. longitudinum visarum Tychonis, & Peuceri fuit minut. 54. latitudinum autem minut. 18. maior ergo haec differentia, seu ambae differentiae maiores differentijs, ex quibus calculi nostri in dicto 3. lib. Antitych. cap. 4. 5. Cometam sublunarem ostendere. adiungitur consideratio maioris propinquitatis inter verticem Peuceri, & Tych. quam Landtgrauij, & Tych. nam altitudo poli casellarum est grad. 51. 18. at altitudo poli Vuitbergae, ubi obseruauit Peucerus est grad. 51. 54. ut huius vertex propior fuerit Tychoniano minut. 36. quam Landtgrauianus, at vero aequales differentiae in maiori propinquitate verticem maiorem parallaxim verticalem inferunt quod proxime * demonstrauit. concluditur ex his colligi Stellam sublunarem per quartam viam ac indaginem, ut proponebatur.

*In ca. praeced. Anno-tatio 2.

Dubitatio

At intelligo facile futuros, qui me non candide hac in re agere; insimulent cum declinem collatione obseruationum Tychonis, & Landtgrauij, quas in reliquis locis praetuli ceteris, meque praesertim ea de causa reprehendent; quod minor sit earum differentia, quam in Antytichone proposita, atque tractata; ut videar ego declinasse argumenta, & testimonia grauiora, quae contra me facerent, illisque dissimulatis infermiora proposuisse, quae in meum fauorem cederent. Differentia enim latitudinum visarum inter Tychonem, & Landtgrauium Hassia est solum quinque minutorum: nam latitudo visa Tychoni fuit gr. 53.45. At latitudo visa Landtgrauio fuit g.

§ 3. 40. differentia autem longitudinum fuit minorū sexdecim: nam Tycho posuit stellam in grad. 6. 54. Tauri, ad Landtgravius posuit in grad. 7. 10. eiusdem signi. licet ergo differentia longitudinis maior fuerit differentia considerata in cap. 5. tertij Antitych. minuto vno: attamen differentia latitudinum tum fuit minut. 14. hic vero min. 5. solum. oportebat has observationes unā conferre, quidq; ex illis deduceretur, contemplari.

Respondeo itaq; me collationem eiusmodi tentasse, et prosequutum esse quousq; licuit: at eo demum rem deuenisse, vbi progressus in repugnantia lapsus se ipsum impediret, exitūque non inueniret, ut alterutra observatio, vel peccauerit, vel latente refractione implicata parallaxi schema perturbauerit: sed rem ipsam geometricè explico, ut diligentiam hac in re meam, unāq; philosophandi candorem ceteris probem.

Sit itaq; ABCO. meridiani semicirculus in quo B. sit vertex Tychonis. C vertex Landtgraviij, circulus ALO. colurus solstitiorum, in quo A. polus mundi. H. polus eclipticæ LM. semicirculus eclipticæ. sit autem stellæ locus visus Tychoni I. cuius latitudo (ducto arcus HIQ.) sit IQ. grad. § 3. 45. quanta visa est latitudo Tychonis erit itaq; arcus HI. eius complementum grad. 36. 15. longitudo visa erit punctum Q. scilicet grad. 6. 54. Tauri, & quoniam Landtgravius visa longitudo fuit g. 7. 10. Tauri sit eiusmodi punctum S. & ducatur quadrans HS. ex quo abscindatur arcus SG. § 3. 40. quanta fuit latitudo visa Landt. erit itaq; S. locus eid. principi visus & HS. complementum latitudinis erit g. 36. 20. ducantur arcus verticales ad loca visa BI. CG. quæ visa loca iam differunt cum latitudine, & longitudi-

Respondeo

Huc spectat figura in fine lib. reiecta.

Bb

nem

nem diuersam habeant arcus autem verticales ducti se secabunt in loco vero (cap. supra 27.) secant itaq; in puncto F. & ducatur arcus IG. & quoniam declinatio puncti I. loci ubi Tychoni est 61. 45. & declinatio puncti G. loci ubi Landgrauio pariter maior grad. 61. erit utrumq; punctum septentrionalius vertice B. Tychonis, cuius declinatio, seu distantia ab æquinoctiali est grad. 55. 58. solum. Estq; G in arcu CG. supra punctum F. arcus ergo IG. productus secabit meridianum AB. supra punctum B. scilicet versus A. secus enim si secet in B. duo arcus IB. IGB. se se secabunt bis minores cum sint semicirculi; multo magis idem absurdum accidet, si secet infra B. meridianum ABO. Tum enim secabit IB. rursus inter puncta I. B. fit inde ut angulus BIH sit maior angulo GIH. totum scilicet parte, & contra angulus GIQ. sit maior angulo BIQ. ob eandem causam ad cetera iam progrediamur.

Probl. primum. Queritur arcus GI.

Data. In triangulo GHI. Arcus HI. grad. 36. 15. sin. 5913096. quarum partium sin. tot 10000000. Arcus G. H. gr. 36. 20. sin. 5924819. Differentia arcuum grad. 0. 5. sin. vers. 5. Angulus GHI. quem arcus QS. metitur differentia longitudinis grad. 0. 16. sin. vers. 109.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000000.	5913096.	5924819.	3503402. Primum inuentum.

Secunda

Liber Primus.

195

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000000.	3503402.	109.	38. Prae
Time.			11.
			49. Sin.

aerfus arcus quaesiti GL. qui idcirco est grad. 0. 10. 50.

Probl. Secundum. Queritur Angulus HIG.

Data in eodem triangulo GHI. Arcus HI. grad. 36. 15
sin. 59131. quarum partium sin. totus est 100000. Ar-
cus GL. grad. 0. 10. 40. sin. 310. Differentia arcuum gr.
36. 4 20. sin. vers. 19172. Arcus GH. gr. 36. 20. sin.
vers. 19442. Differentia sin. vers. 270.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	59131.	310.	183. Primū inuētiō

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
183.	100000.	270.	147540. Sin. vers. an- guli quaesiti HIG. qui idcirco est grad. 118. 23.

Angulus, ergo Deinceps GL. est grad. 61. 37.

Probl. Tertium. Queritur Angulus HGI.

Corellariū

Data in eodem Triangulo HIG. Arcus GH. grad. 36.
20. sin. 59298. Arcus GL. grad. 0. 10. 40. sin. 310.
Differentia arcuum g. 36. 9. 20. sin. vers. 19258. Arcus
HI. g. 36. 15. sin. vers. 19356. Differentia sin. vers. 98

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	59248.	310.	183. Primū inuentū.

Bb 2 Sc.

Secunda Operatio.

183. 100000. 98. 53551. Sin. versus.

Anguli quæ siti HGI. qui idcirco est grad. 62. 19. 24.

Corellariū Angulus ergo deinceps IGS. est grad. 125. 40. 36.

Probl. quartum. Quæritur arcus BH.

Data in Triangulo ABH. Arcus AB. complem. altitudinis poli Tychoanis grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus AH. distantia poli eclipticæ à polo mundi g. 23. 31. 30. ex Tycho. sin. 39915. Differentia arcuum g. 10. 30. 30. sin. vers. 1677. Angulus BAH. g. 147. 48. 7. sin. vers. 184621.

Annotation. Angulum BAH. metitur arcus æquinoctialis, quo differt ascensio recta principij Capricorni, & ascensio recta principij Geminorum, nempe arcus inter colurum solstitialem, qua ex parte secat in Capricorno eclipticam, & meridianum ABCO est is arcus dictorum grad. 147. 48. 7.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 55968. 39915. 22339. Primum inuentum.

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 22339. 184621. 41242.
1677.

42919 Sin. vers. arcus quæ siti BH. est ergo grad. 55. 11. 37.

Pro.

Probl. Quintum. Quantitur in eodem Triangu-

lo ABH. angulus AHB.

Data. Arcus AH. grad. 23. 31. 30. sin. 39915.
Arcus BH. grad. 55. 11. 37. sin. 82108. Differentia
arcuum grad. 31. 40. 7. sin. vers. 14890. Arcus AB. g.
34. 2. sin. vers. 17129. Differentia sin. vers. 2239.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. 100000. 39915. 82108. 32773. Primū inuētiō

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. 32773. 100000. 2239. 6831. Sin. vers.

Anguli quesiti AHB. est itaq. grad. 21. 18.

Arcus itaq. BHO. productus secabit eclipticam gr. 21. Corell. 1.

18. citra punctū M. scilicet citra principū Cancr. id est se-

ctio. erit dicta principio cōtra ordinem signorum quocirca erit

in gr. 8. 42. Geminorum.

Angulus BHQ. seu BHI. quem metitur arcus interce- Corell. 2.

dens inter punctum Q. grad. scilicet 6. 54. Tauri.

Sectionem nunc dictam grad. 8. 42. Gemin. erit grad. 31. 48.

tantus enim is arcus.

Probl. Sextum. Quantitur Arcus BI.

Data in triangulo BHI. Arcus BH. grad. 55. 11. 37.

sin. 82108. Arcus HI. grad. 36. 15. sin. 59131. Differe-

tia arcuum grad. 18. 56. 37. sin. 3416. Angulus BHI. g.

31. 48. sin. vers. 15011.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. 100000. 82108. 59131. 48551. Primū inuētiō

Secunda

Secunda Operatio.

100000. 48551. 15011. 7287.

5416.

12703. Sin. vers. 48
 cus BI. quesiti, qui idcirco est grad. 29. 11. 39. tanta fuit
 distantia visa stellæ a vertice Tychois.

Probl. Septimum. Quæritur Angulus BIH.

Data. in eodem Triangulo BHI. Arcus BI. gr. 29. 11.

39. sin. 48777. Arcus HI. grad. 36. 15. sin. 59131.

Differentia arcuum grad. 7. 3. 21. sin. vers. 759. Arcus

BH. grad. 55. 11. 37. sin. vers. 42919. Differentia sin.

versorum 42160.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000; 59131. 48777. 28842. Primum inuentionem.

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

28842. 100000. 42160. 146175. Sin. vers. an

guli quesiti BIH. qui idcirco est grad. 117. 30.

Annot. 1.

Quoniam ergo nunc angulus reperitur grad. 117. 30. et
 antea Probl. 2. angulus HIG. eius pars reperiens fuit grad.
 118. 23. erit pars maior toto contra dignitatem; unde pa-
 teri progressum deuenire in repugnantiam, et implicationem,
 ex qua non detur exitus. id quod ab initio demonstrandum
 proposueram.

Annot. 2.

In repugnantiam similem incidemus si pro longitud. Landt. at
 tributa grad. 7. 10. Tauri, et pro latitudine 53. 40. eidem
 tribuamus longitudinem grad. 6. 58. Tauri, et latit. gr. 53

36. quas longitudinem, latitudinemq; interdum is assigna-
uit stellæ: sed respectu octavæ spheræ, ut antea vidimus, quo-
niam quandoq; posteriores has longitudinem, ac latitudinem
simpliciter tribuit absq; ulla ad octavam spheram restri-
ctione, ideo poterit quis cõtendere eas ad primum mobile refe-
rendas. adversus ergo eiusmodi instantiam, demonstro ex
his quoq; longitude, & latitudine acceptis pariter progressum
in repugnantiam delabi. etenim ex ijs colligetur arcus G I. g.
o. 9. 7. angulusq; H I G. grad. 173. 31. 45. At angulus B
I H. deducetur grad. 143. 16. 35. totum ergo minus parte.
idem, quod antea absurdum. Neutro itaq; modo sumpta ob-
servatio Landtgraviij admittit cum Tychoniana ex quarta
via, & indagine comparationem.

CAPV T XLIV.

Alias esse observationes, quæ si conferrerentur ex hac
eadem quarta indagine, maiorem parallaxim infer-
rent, adeoq; stellam magis adhuc sublunarem red-
derent.

Collatæ nunc observationes Tychonis, & Peuceri dif-
ferentiam latitudinis minut. 18. longitudinis min.
54. passæ sunt. At sunt observationes aliæ adhuc,
quæ magis distitere, ut ob eas depressior stellæ ad centrum de-
duci queat. Nam Cyprianus * Leovitijs discrepat à Tycho-
ne in longitudine grad. 1. 6. in latitudine gr. 3. 45. * An.
areas Nolihius differt in longitudine itidem à Tychone min.
* Supra c. 8.
* Cap. cod.
Ibid.

57. in latitudine gr. 1. 15. Cornelius Gemma latitudinem fecit grad. 52. 40. ut differ eius latitudo à Tychoniana gr. 1. 5. at longitudinem posuit in primis pagellis in grad. 6. 30. Tauri differentia itaq. fuisset minut. 24. verum in lib. de mundi caracteris mis ponit in gr. 4. Tauri, ut differentia sit longitudinis gr. 2. 54. vtraq. differentia multo maior Peuceriana. Et quoniam Clavius plurimi facit, ac iure merito Mauroli tētemus differentias ex viri dictis, quę Clavius ipsemet refert, deducere. Reposuit ergo is stellam in communis sectione coluri æquinoctiorum, Et circuli arctici, vel in pñcto illi propinquissimo. verba sunt. Et eam sitā in eo pñcto, in quo colurus æquinoctiorū secat arcticū circulū aut ipsi pñcto vicinissimā, placet inquirere longitudinem Et latitudinem eius modi sectionis communis coluri, Et arctici circuli. Quoniā ergo polus ecliptica est in peripheria circuli arctici, vbi secatur à coluro solstitorum distat à pñcto eiusdem arctici, vbi secatur ab æquinoctiorū coluro quarta parte circuli arctici ducto itaq. arcu circuli maximi per eiusmodi sectiones efficietur triang. sphericū rectangulū, cuius duo latera sunt arcus colutorū à polo mundi ad peripheriā circuli arctici, qui sunt gr. 23. 31. 30. Et basis est arcus ductus inter modo dictas sectiones habebimus triangulum rectangulum cuius duo latera continentia angulum rectum sunt data Et queritur basis. ex Canone ergo trigonometrico sumptis sinibus sec. datorum arcuum, qui erunt singuli nunc 91688 erit series regule aurea.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 91688. 91688. 84099. Sinus secundus basis, quę idcirco erit grad. 32. 47. eritq. amplius.

11. m

rum latitud. sectionis proposita, ut eius latitudo sit gr. 57.

13. quæ quærebatur ad longitudinem autem obtinendâ quærendus est angulus contentus à basi, et ab alterutro latere in eod. Triangulo, in quo latera omnia dantur; reperietur ergo is angulus grad. 47. 29. erit enim regula aurea.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

54097. 100000. 39875. 73710. Sin. anguli quæsitæ, qui idcirco erit g. 47. 29. tantundemq; quot erit arcus inter initium Cancræ, et locum stellæ in ecliptica, seu longitudinē eius; proindeq; cadet longitudo eius in g. 12 31. Tauri.

Erit ergo longitudo puncti circuli arctici in quo secatur à coluro æquinoctiorum in grad. 12. 31. Tauri eiusq; latitudo erit gr. 57. 15. ut differat longitudo stellæ (si reponatur in eo ipso puncto) à Tychon. g. 5 37. & latitudo gr. 3. 30. quod si nō in eod. prorsus puncto: sed vicinissimo ponatur, nunquā efficiemus, ut differentia gr. 5. 37. longitudinis non magna persueret, & pariter differentia g. 3. 30. latitudinis. constat itaq; maiores adhuc differentias dari inter observationes eis; quas ego expendi inter Tychonem, & Peucerum. addo nunc alias dari, quæ si non excedant easdem inter Tychonem, et Peucerum differentias, excedant saltem eas, quas in Antitychone sufficere demonstravi ad phænomenon sublu-
nare concludendum: nempe differentia inter Mæstlinum, & Tychon. fuit differentia longitud. min. 20. latitud. minut. 15 Tych. primo t. pag. 47. Paulus Fabricius in longitudine differt min. 40. in latitudine minut. 27. Quod si inter se (non semper cum Tychoniana) at quæ observationes conferantur, maiore interdum differentiam obtinebunt; & hæc pro quarta indagine.

CAPVT XLV.

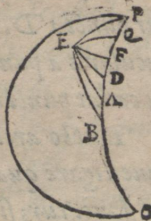
Quinta, & postrema via, ac indago, situs stellæ infra Lunam ex collatione duarū obseruationum distantie stellæ ab eadem fixa.

REstat quinta, postremaq; via propositarum indagandi situm stellæ, ac sedem, quæ quoq; via non unica collatione conspirat cum superioribus. Vijs ad reddendam stellam sublunarem, & hæc ex distantijs stellæ obseruatis in diuersis locis ab eadem stella fixa, procedetque iuxta prop. primam cap. 9. primi lib. Antitych.

Confero primo loco distantias nouæ stellæ à polari obseruatas à Tychone, & à Cornelio Gemma, quas supra retuli cap. 5. Obseruauit ergo Tycho distantiam nouæ stellæ à polari, siue ut eius verbis utar à Cynosura grad. 25. 14. At Cornelius Gemma obseruauit eandem distantiam primo grad. 23. 48. postea grad. 24. 40. quam etiam emendaticrem obseruationem asseruit, ut Tycho testatur scriptis enim Gemma careo. Ego itaq; ipsam accipio, ut minus distantem ab obseruatione Tychonis, ut si ex eius differentia tanta parallaxis oriatur, quanta stellam sublunarem faciat, multo magis sit ex collatione distantioris obseruationis sublunaris eadem euasura. Tycho obseruationem Gemmae etiam propinquiorē absonam arbitratur, nullo alio tamen fundamento, quam quod à sua obseruatione recedit. Sed ut sapius monui, est quædam hæc principij petitio, dum de parallaxi dubitatur, reprehendere obseruationum diuersitatem, Cornelius

tum paternis, tum suis instrumentis, & doctrina fultus
obseruabat; at Tycho suo tantum studio, & tum nondum in-
strumentis, ut postea, instructus; ut non tanto plus fi-
dei observationes tunc eius, quam Gemma mereantur.

Reponatur figura d. cap. 9. probl. primi
libri primi Antitychonis, sit nempe semicir-
culus meridiani PO. in quo P. sit polus Ba-
realis. A. vertex Tychonis, B. vertex
Gemme, seu loci Gemme periaci, statua-
turque stella in meridiano. Quoniam enim
stella immota fuit instar fixarum, Eandem
ubiq; distantia ab ead. stella fixa retinuit



V. G. nunc à polari. Quoniam verò ascensio recta stella fuit
ex Tychone g. 0. 26. 25. ut superius, non semel retulimus
praesertim in tota secunda indagine: at ascensio recta stella
fuit cum grad. 5. 3. ex Tychone pag. mihi 430. si detra-
batur ascensio stella noua ab ascensione polaris, relinquetur
arcus gr. 4. 37. 5. equinoctialis intercedens inter meridia-
num, & quadrantem à polo mundi per stellam polarem du-
ctum usq; scilicet ad equinoctialem, nempe angulus, quem
in polo continet meridianus cum arcu à polo per stellam pola-
rem ductus erit dictorum grad. 4. 37. 5. Sit itaq; stella
polaris E. existente in meridiano stella noua, ducatur-
que arcus PE. erit angulus APE. grad. 4. 37. 5. erit-
que stella E. orientalis tum meridiano PO. cum sit stella
noua secundum ordinem signorum. Intelligatur distantia
visa stella noua à polari ED. erit arcus ED. grad. 25. 14
Quoniam verò distantia visa Gemme minor fuit, locus stel-
lae illi visus non fuit D. secus distantia visa eadem atq; Ty-

boni, scilicet ED . extitisset, oportet ergo propius accessisse locum
visum Gemma, vel loco periacio ad perpendicularem à pun-
cto E . ad meridianum, quam arcus ED . Sit ergo F . lo-
cus visus stella Gemma, erit arcus EF . grad. 24. 40.
verum, ut dispiciamus utrum locus F . sit designandus in-
ter puncta D . P . an citra D . inuestigandus est arcus perpen-
dicularis à puncto E . ad meridianum, & in quem meridia-
ni cadat punctum; precedant ergo hæc Lemmata.

Primum Lemma. Ducto arcu perpendiculari à puncto E . ad meridianum
inuestigare quantus is sit

Ducatur; sitq; EQ . in triangulo Sphærico rectangulo E
 PQ . Datur latus EP . subtendens angulum rectum.

Et Datur angulus acutus EPQ . dabitur ergo etiam ar-
cus EQ . Dato angulo EPQ . obiectus, subtensusuè EQ
Canone.

Data ergo, arcus EP . complementum declinationis stella
polaris, quod complementum est ex Tychone pag. 340 grad.
3. 0. 26. sin. 5246. angulus EPE . g. 4. 37. 5. sin. 8051.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	5246	8051.	422. Sin. arcus E

Q . quesiti: est is itaq; grad. 0. 14. 31.

Secundum Lemma.

In Triangulo rectangulo EPQ . datur angulus acutus E
 PQ . arcusq; EQ . illi subtensus; ergo dabitur arcus QP .
angulo dato adiacens ex Canone.

Data ergo, arcus DE . grad. 0. 14. 31. tang. 422. an-
gulus EPQ . grad. 4. 37. 5. tang. 2. 1238003.

Ope-

Operatio

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 100000. 1238003. 472. 5224 Sinus arcus
 quæsti QP. est is itaq; grad. 2. 59. 41.

Vertex A. Tychonis distat à polo g. 34. 2. si itaq; à dicta Corell. 1.
 distantia g. 34. 2. auferatur distantia nunc inuēta stellæ no-
 uæ à polo (scil. P Q.) restat distantia perpendicularis E Q. à
 vertice A. Tychonis grad. 31. 2. 19. supponitq; Tycho ar-
 cum AD. distantiam stellæ visam à vertice suo g. 6. pun-
 ctum itaq; Q. fuit inter D. punctum & Polum P.

Arcus EF. cadit propior perpendiculari E Q. quam ar- Corell. 2.
 cus ED. est. n. EF. minor quam ED. punctum ergo F. erit in-
 ter D. P. His ita dispositis, ut in figura cætera queramus.

Propositum autem est indagare differentiam parallaxiū
 verticalium in meridiāno, ex eaq; differentia inuestigare pa-
 rallaxi, indeq; distantiā à cetro, per hæc autē procedet indagatio.

Probl. primum. Queritur arcus AE. distantia tum
 stellæ polaris à vertice Tychonis.

In Triangulo AEP. obliquangulo dantur duo latera AP.
 EP. continentia angulum datum APE. ergo dabitur arcus
 quoq; AE. ex Cānone.

Data ergo sunt. Arcus AP. grad. 34. 2. sin. 55968.
 arcus EP. grad. 3. 0. 26. sin. 5246.

Differentia arcuum grad. 31. 2. 34. sin. vers. 14306.
 angulus APE. grad. 4. 37. 5. sin. vers. 324.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 100000. 55968. 5246. 2936. Primum in-

Secun-

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	2936.	324.	9.
			14306.

14315. Sin. vers. ar
 cus AE. quæsit, qui idcirco est grad. 31. 2. 8.

Probl. Secundum. Quæritur Angulus EAP.

In eodem Triangulo EAP. dantur omnia latera ergo ex
 Canone dabuntur etiam anguli, nunc autem angulus EAP.
 quæsitus.

Data itaq; arcus AP. grad. 34. 2. sin. 55968. Arcus
 AE. grad. 31. 2. 8. sin 51557.

Differentia Arcuum grad. 2. 59. 52. sin. vers. 138.
 Arcus EP. grad. 3. 0. 26. sin. vers. 138. Differentia si-
 nuum versorum 2. proxime; exactius tamen 1.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	55968.	51557.	28855.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
28855.	100000.	1.	5. Sin. versus angu

li quæsti EAP. qui idcirco est grad. 0. 34. 22.

Probl. Primum additum.

Experiri veritatē observationis Tycho mianæ in magnitu-
 dine arcus DE. distantia scilicet Stelle novæ à polari.

Supponit Tycho iam à se observatam grad. 25. 14. Vi-
 deamus nunc utrum tantus resultet arcus DE. ex datis la-
 teribus AE. grad. 31. 2. 8. & AD. gr. 6. quantam suppo-

mit minimam à vertice stellæ distantiam Tycho, item ex dato angulo DAE. grad. 0. 34. 22. quem dati duo arcus continent.

Data ergo arcus AE. grad. 31. 2. 8. sin. 51557. Arcus AD. grad. 6. sin. 10453.

Differentia Arcuum grad. 25. 2. 8. sin. vers. 9395. Angulus DAE. grad. 0. 34. 22. sin. vers. 5.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	51557.	10453.	5389.

Primum inventum.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
1000000.	5389.	5.	26945. scil. 5389.
			100000. 10000.
1000000.		9395.	0.
		9395.	5389. 51.
			20000.

vers. dicti arcus ED. quæ sit est is itaq. grad. 25. 2.

Hæc ergo via reperitur arcus DE. grad. 25. 2. at Tyche caput à se instrumento dicit grad. 25. 14. intercedit itaq. differentia minutorum 12. inter viri ipsius data, ac observationem: cum tamen profiteatur observationes suas secundum vsq. assequutas. Præstat tamen observationem eius sustinere quantam ipse facit, ac ex ea indagare distantiam stellæ novæ à vertice in maxima altitudine, quam ipse distantiam etiam si protulerit, non eandem tamen aeri. viam in ea profiteatur. Sit itaq. Probl. secundum additum.

Pro-

Probl. Secundum additum.

Posito arcu DE . grad. 25.14. iuxta observationem Tychoonis indagare arcum AD . distantiam stellæ nouæ à vertice Tychoonis in maxima stellæ altitudine, nunc scilicet indagare arcum AD .

Primo queratur arcus DQ . in triangulo rectangulo DEQ . dantur autem arcus DE . subtendens angulum rectum EQ adiacens angulo recto, ergo datur reliquum latus DQ . adiacens EQ ipsum angulo recto ex Canone Trigonometrico.

Data ergo Arcus EQ . perpendicularis grad. 0.14.31. sin. secundus 99999. Arcus DE . grad. 25.14. sin. secundus 90458.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
99999.	100000.	90458.	90459. Proximè sin.

secundus arcus CQ quasi, qui idcirco est gr. 25.13.55.

Erat autem arcus AQ . grad. 31.2.19. Si itaq; ab eo detrahantur grad. 25.13.55. quot graduum est DQ . ex proximo calculo restat arcus AD . distantia stellæ à vertice Tychoonis grad. 5.48.24. pro grad. 6. ad quam deductam, nunc distantiam accedit distantia, quam proficitur Tycho ipse; quâ in secundo libro afferemus cap. 2. Lem. 2. est vero distantia grad. 5.50.

Tertio. Queritur Arcus BE .

In Triangulo obliquangulo BPE . dantur duo latera BP complementum altitudinis Pol. Gemma scilicet grad. 39.10. & PE . distantia stellæ polaris à polo. seu complementum declinationis g. 3.0.26. Daturq. Angulus ab illis comprehensus

Liber Primus.

209

*Ius BPE. grad. 4. 37. 5. dabitur ergo arcus quoq; BE. ex
Canone Trigonometrico.*

*Data ergo Arcus BP. grad. 39. 10. sin. 63158. Ar-
cus PE. grad. 3. 0. 26. sin. 5246.*

*Differentia Arcuum g. 36. 9. 34. sin. vers. 19260.
Angulus BPE. grad. 4. 37. 5. sin. vers. 324.*

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	63158.	5246.	3313. <i>Primum inuētiū.</i>

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	3313.	324.	10.

19260.

19270.

Sin. vers. arcus BE. quesiti, qui idcirco est grad. 36. 10.

Quarto. Queritur Angulus EBP.

*In eodem Triangulo obliquangulo dantur omnia latera,
dantur etiam omnes anguli ad eo que EBP. quesitus.*

*Data ergo Arcus BP. grad. 39. 10. sin. 6315784.
quarum partium sinus totus est 10000000. Arcus BE. g.
36. 10. vt proximè sin. 5901361.*

*Differentia Arcuum grad. 3. sin. vers. 13705. Arcus
PE. grad. 3. 0. 26. sin. vers. 13771. proximè Differen-
tia sin. vers. 66.*

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
10000000.	6315784.	5901361.	3727172.

Dd

Se-

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter. sin. vers.
3727172 10000000 66. 177. sin. vers.
anguli EBP. quæsi, quidcirco est grad. 0. 20. 24.

Annotatio. Distantia perpendicularis à vertice Gemme nota est ex
distantia eiusdem à vertice Tychonis: si enim distantia à
* Cor. pri- vertice Tychonis indagata, * addatur differentia latitudinis
mi Lem: 2. grad. 5. 8. habebitur distantia à vertice Gemme, scilicet arcus
BQ. grad. 36. 10. 19. 04. 57. 82. 130. 000000

Quinto. Queritur Arcus BF. scilicet distantia loci vi-
si stelle ipsi Gemme à vertice eiusdem Gemme.

Primo Queratur Arcus EQ. scilicet distantia stelle eius-
dem novæ secundum locum visum à perpendiculari. In tri-
angulo ergo rectangulo FEQ. datur latus EF. subiendens
angulum rectum, & datur latus EQ. alterum ex adiacen-
tibus, datur ergo etiam reliquum latus ex Canone Trigonometrico.

Data ergo Arcus EQ. grad. 0. 14. 31. Sin. secundus
99999. Arcus EF. grad. 24. 40. Sin. secundus 90875.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
99999. 100000. 90875. 90876. Prox. Sin.

secundus Arcus quæsi EQ. est is itaque grad. 24. 39. 55.

At erat BQ. ex proxima annotatione grad. 36. 10. 19.

restat ergo Arcus BF. grad. 11. 30. 24. distantia visa stella

Gemme à suo ipsius vertice, detracto itaque arcu AB. dif-

ferentia latitudinum grad. 5. 8. restat AF. distantia loci

visi Gemme ex apparentia Gemme à vertice Tychonis grad.

6. 22. 24. at distantia Tychoni censa fuit grad. 5. 48. 24.

dis-

differentia ergo inter loca fuit g. 0. 34. tanta enim restat, de-
tractis g. 5. 48. 24. ex grad. 6. 22. 24. proindeq; diff-
rentia parallaxium fuit eorundem scrupulorum 34.

Est ergo conclusio hac prima, primoq; loco, quæ sita de dif- Anno. 2.
ferentia parallaxium: esse nempe ipsam minorum 34 restat
nunc querenda. Utraq; parallaxis, & Tychonis, & Gem-
me, ex quibus distantia stellæ à centro eruetur: subingre-
ditur itaq; nunc operatio prima indaginis; eusq; figura est
repetanda ex capitibus supra 11. sequentibus, in qua B.
representabit locum Gemme, seu loci perieci D. Tychonis B.
CD. angulus angulus differentia parallaxis minorum 34
BD. differentia latitudinis grad. 5. 8. Angulus CBE. distan-
tiam stellæ visam à vertice Gemme grad. 11. 30. 24. An-
gulus CDF. distantiam stellæ visam à vertice Tychonis g.
5. 48. 24.

Sexto. Queruntur Parallaxes Gemme seorsum, &
Tychonis nempe in eadem figura. Angulus A
CB. & ACD.

Quoniam ergo Arcus BD. est g. 5. 8. tantus erit quoq;
Angulus BAD. reliqui ergo duo ABD. ADB. simul erunt
gr. 174. 52 singuli itaq;
(cum sit Triangulum æ-
quicrurum BAD.) erunt g.
87. 26. angulus ergo D
BE graduum reliquorū
ad duos rectos grad. 92.
34. est autē CBE. g. 11.
30. 24. ut proxime diximus, relinquatur itaq; Angulus



Dd 2 CBD.

$CB D.$ grad. 81. 3. 36. angulus itaq; $B D C.$ erit gr. 98. 22. 24. erit itaq; Schema angulorum Trianguli $C B D.$ sinuumq; ipsorum, quod subijcitur.

$\{ C B D.$ grad. 81. 3. 36. $\} \quad \{ 98785.$
 Anguli $\{ B D C.$ grad. 98. 22. 24. $\} \quad \{ \text{Sin.} \quad \{ 98934.$
 $\{ B C D.$ grad. 0. 34. 0. $\} \quad \{ 989.$

Quot miliarium chorda $B D.$

Queritur nunc quot miliarium sit $B D.$ quoniam ergo $B D.$ arcus est 5. 8. dimidium eius erit grad. 2. 34. cuius dimidij sinus est 4478. quarum partium est $B A.$ sinus totus 100000. quarum ergo partium $A B.$ est 3035. scilicet tot miliarium, earum erit idem sinus ex regula aurea 13. proximè, adeoq; chorda $B D.$ eorundem miliarium 272. proximè.

Quot miliarium $B D.$

Querendum deinde quot miliarium $B C.$ Quoniam triangulorum latera inter se sunt, ut sinus angulorum oppositorum, erit in Triangulo $B C D.$ latus $B D.$ ad $B C.$ ut sinus anguli $B C D.$ ad sinum anguli $B D C.$ scilicet, ut 989. ad 98934. quarum ergo partium $B D.$ est 272. Tot scilicet miliarium erit eorundem miliarium $B C.$ ex regula aurea 27209.

Querendus est singillatim angulus $A C B.$ in Triangulo $A B C.$ in quo datum est aggregatum duorum angulorum $B A C.$ $B C A.$ simul grad. 11. 30. 24. tantus enim est exterior angulus $C B E.$ & datur proportio duorum laterum $A B.$ $B C.$ est enim $A B.$ mill. 3035. $B C.$ 27209. ex Canone ergo Triangulorum dabitur uterq; angulus $A C.$ singillatim. Procedendo ergo ex Canone duo termini proportionum, simul erunt 30244. dimidium ipsorum 15122. differentia ab alterutro terminorum proportionis 12087. at dimidium aggregati angulorum est 5. 45. 12. cuius dimidij &

gens est 10075. erit itaq; vt 15122. dimidium terminorum ad 10075. tangentem dimidij aggregati angulorum ita 12087. differentia terminorum proportionis ad tangentem anguli, quo dimidium aggregati angulorum differt à sen-
gulis angulis. operando itaq; ex regula aurea erit tangens eiusmodi 8052. cui respondet angulus grad. 4. 36. 12. qui angulus si detrahatur ex dimidio aggregati angulorum scilicet ex grad. 5. 45. 12. restabit angulus ACB. minor duorum, grad. 1. 11. que est parallaxis Gemma.

Ab eaq; si detrahamus BCD. grad. 0. 34. restat ACD parallaxis Tycho-
nis grad. 0. 37. 0.

Parallaxis
Gemma quanta.
Parall. Tycho-
nis.

Septimo. Queritur, distantia Stellæ à centro mundi ex deductis Parallaxibus quanta sit, scilicet AC.

In Triangulo ABC. latus AB. ad AC. est vt sinus anguli ACB. grad. 1. 11. quies 2065. ad sinum anguli ABC. qui sin. idem est anguli CBE. estq; 19948. ita latus AB. ad latus AC. estq; AB. semidiametrorum terræ. i. earundem ergo semidiametrorum erit AC. ex regula aurea $9 \frac{1363}{2065}$ tantaq; fuit distantia stellæ à centro mundi ex parallaxi Gemmae.

At ex parallaxi Tycho-
nis est BC. itidem semid. 9. utrum minorem superaddit minutia precedentis distantie est enim hæc distantia semid. $9 \frac{414}{1076}$

CAPVT XLVI.

Multas obseruationes distantiarum stelle noue ab ali-
quibus fixis non posse conferri, vt ex parallaxi ob-
refractionem accidētem, vel quid simile refractioni.
historia obseruationum eiusmodi supra Cap. 5.

S Elēgi precedentem collationem quod reliqua fērmē ob-
seruationes comparationem; vt ex parallaxi non admis-
tant, non quod idēo careant parallaxi, quoniam loca
visa vnum idemq; sint, nec discrepent à vero: sed quoniam
cū loca visa differant, distinguuntur tamen pro ratione
refractionis, non pro ratione parallaxis: rem expositione non
nullarum collationum declaro, & demonstro.

Prima Collatio distantiarum Stella nouae à polari ob-
seruatarum à Tycho, & à Munosio.

Primo ergo loco confero obseruationes Tycho, & Mu-
nosij distantie stella nouae à polari, eam obseruauit Ty-
cho quantam proximo capite vidimus: Munosius autem
grad. 26. 45. eamque aduersus Hagacium acriter defen-
dit. Reposita figura prima Capitis precedentis, in qua A.
vertex Tycho, B. vertex Munosij ceterorum ead. per-
seuerant E. Q. perpendicularis arcus grad. 0. 14. 31. A. Q.
grad. 31. 2. 19. & AD grad. 5. 48. 24. at quærere opor-
tet BE. distantiam stella polaris à verice tum Munosij,
vel loci perigci B. Item quarendus arcus BF. Ita verò pro-
ceden-

cedendum. Ad inuestigandum arcum BE. dantur in trian-
gulo BEP. arcus BF. grad. 50.30. Complementum scilicet
altitudinis poli Valentia (sin. eius 77162.) arcus PE. gr.
3.0.26. (sin. 5249.) angulus BPE. grad. 4.37.5. ut in
antecedente sin. vers. 324. datus erit etiam arcus BE. ex
Trigonometrico Canone, eritq; grad. 47.30. calculos inte-
rim supprimo ob breuitatem. Quoniam uero arcuum à pun-
cto E. ad PO. circumferentiam ductorum minimus est EQ.
ceterorum uero maiores sunt, qui remotiores ab arcu EQ.
cadunt secundo lib. Spheric. Theod. 4. prop. additarum ad
prop. 21. estq; EQ. perpendicularis minut. 14.31. EB.
grad. 47.30. ED. arcus distantia uisa Tycho ni stella no-
ua à poli grad. 25.14. EF. arcus distantia uisa stelle
eiusdem noue in idem à poli grad. 26.40. oportet arcum E
F. cadere inter arcus ED. BE. non cadere autem ultra P.
constat ex eo, quod stella nemini obseruanti uisa est ultra po-
lum, sed omnibus citra. punctum ergo F. locus scilicet uisus
Munofio fuit citra D. locum uisum Tycho ni, at ex norma
parallaxis oportuit esse ultra, cum maior sit distantia loci ue-
ri à vertice B. Munofij, quam à vertice A. Tycho nis, et
rum maiora distantie uere phænomeni à vertice, maior res-
pondet parallaxis, debuisset itaq; ex parallaxi punctum F.
esse ultra D. at apparet re tractum nunc citra D. Et re tra-
ctio ad uerticem uisi loci phænomeni sit à refractione, nisi
error irrepserit, qui uices eam re præstet refractionis, ergo
uel error in obseruatione Munofij, uel refractionem est pas-
sus, quod demonstrandum proponebatur.

Secun-

Secunda est Collatio distantiarum Stellæ nouæ ab eadem polari obseruatarum à Tychone, & Thadæo Hagecio.

Obseruauit Tycho distantiam quantam uidimus, scilicet ergo 25. 14. At Thadæus obseruauit eam grad. 25. 30. maiorem scilicet minutis 16. vnde in eadem figura retinendo arcum A.D. pro distantia loci visi à vertice Tychonis, atq; E.D. grad. 25. 14. si distantia E.F. sit grad. 25. 30. atq; B. representet verticem Hagecij, cadet punctum F. inter D. & B. puncta; verum ex parallaxi debebat F. locus visus Thadæo esse ultra D. quare ex refractione, uel ex vitio obseruationis retractus fuit locus visus Thadæo citra locum visum Tychoni, quod demonstrandum erat.

Tertia est Collatio distantiarum Stellæ nouæ à lucida cathedra obseruatarum à Tychone, & à Thadæo Hagecio.

Tertio loco consero obseruationes Tychonis, & Thadæi Hagecij distantia stellæ nouæ à lucida cathedra, siue duodecima Cassiopeie, obseruauit eam distantiam Tycho grad. 5. 19. Thadæus grad. 5. 15. in eadem ergo figura superiore E. representet stellā lucidam cathedre, stella noua sit in meridiano, sitq; locus eius in meridiano visus Tychoni punctum D. sit A. vertex Tychonis B. vertex Thadæi, uel loci periaci, Quoniam ascensio lucidæ cathedre E. est ex Tychoni grad. 356. 43. 20. & ascensio stellæ nouæ grad. 26. 25 distabit lucida Cathedra grad. 356. 16. 55. secundum ordinem

dinem signorū, at contra ordinē signorū gr. 3.43.5. reliquo-
 rum ad integrum circulum, tantusque est angulus $AP E$.
 Primo autem loco arcus quarendus est $E Q$. in triangulo re-
 ctangulo PEQ datur autem latus PE . complementum decli-
 nationis lucida Cathedre grad. 33. 11. 30. sin. 54744.
 quod latus subtendit angulum rectum, & datur angulus
 $EP Q$. grad. 3.43.5. ut proximè, cuius sin. 6484. ex Ca-
 none ergo Trigonometrico erit arcus $E Q$. grad. 2. 2. At in
 eodem Triangulo arcus $P Q$. reperietur grad 33. 8. 23. est
 autem arcus AP . distantia verticis Tychonis à polo grad.
 34. 2. restat ergo arcus $A Q$. grad. 0. 53. 37. at distantia
 stellæ novæ à vertice Tychonis fuit grad. 5. 48. 24. ergo
 punctum D . locus visus stellæ in presentia est inter polum
 P . & punctum Q . Arcus ergo à puncto E . ducti ad arcum
 $O Q$. quo magis recedunt à pūcto Q . versus polum EO . sunt
 maiores; quo magis accedunt ad punctum Q . sunt minores,
 et cōtra. unde arcus EF . distantia visa Thadeo, qui minor
 est arcu ED . distantia visa Tychoni; cadet inter D . & adeo
 que citra Q at debebat ex parallaxi cadere ultra D . passus
 est ergo Thadeus retractionem loci visi: proindeque, vel
 refractionem, vel quippiam tale; non ergo possunt observatio-
 nes ex parallaxi comparari.

Quarta est Collatio distantiarum stellæ novæ à stellâ,
 quæ in pectore Cassiopeiæ aliàs schedir, aliàs secun-
 dæ nuncupatæ obseruatarum à Ty chone, & à Mu-
 nosio.

O Observauit distantiam Tycho grad. 7. 50. ÷ Obser-
 uauit eam Munosius grad. 7. 50.

Ee

Repo-

218 De tribus nouis Stellis.

Reposita eadem figura, in qua E. sit stella in pectore Castiopeia, seu schedir, stella noua existente in meridiano. D. sit locus visus Tycho. B. sit vertex Munosij. Est ascensio recta schedir grad. 4. 12. 40. ex qua detracta ascensione recta stellæ nouæ grad. 0. 26. 25. restat angulus EPQ. grad. 3. 46. 15. declinatio eiusdem schedir grad. 54. 11. 30. PE. itaq; eius complementum est grad. 35. 48. 30. ex Canone ergo Trigonometrico dabitur arcus E Q. in triangulo rectangulo EPQ. grad. 2. 12. 16. Rursus quoniam in eodem triangulo rectangulo EPQ. data sunt duo latera EQ. EP. ut proximè dabitur etiam P Q. eritq; ex Canone Trigonometrico grad. 35. 52. at arcus AP. est gr. 34. 2. distantia scilicet poli à vertice Tycho. punctum ergo Q. nunc cadit citra A. versus O. Polum antarticum grad. 1. 50. arcus ergo à puncto E. ad arcus AP. ducti, quo magis recedunt ab A. & accedunt ad polum P. eo sunt maiores, & contra: arcus maiores magis ad polum P. accedunt; at arcus ED. distantia visa Tycho. est grad. 7. 50. adeoq; maior arcu EF. distantia visa Munosio, quæ distantia fuit solum 6. 7. 50. punctum ergo F. locus Munosio. visus stellæ cadit hoc modo, citra D. propius vertici B. at debebat esse ultra D. cum stellæ nouæ agis distiterit à vertice B. quàm à vertice A. qui tanto fuit vertice B. borealior; minus tamen borealis, quàm stellæ nouæ; ergo passus est Munosius refractionem, vel quippiam tale retrahens locum visum citra D. qui ex parallaxi esset ultra: vel inquam refractione passus est, vel errorem parallaxim imminuentem.

Quia

Quinta Collatio distantiarum stellæ nouæ à quarta
Cassiopeiæ obseruatarum à Tychone, & à Thadeo
Haggecio.

Obseruauit eam distantiam Tychon grad. 5. 2. Thadeus grad. 4. 51. Ascensio autem recta stellæ quartæ dicta est iuxta Tychonem gr. 7. 56. 20. ex qua detracta ascensione recta stellæ nouæ grad. 0. 26. 25. restat angulus EPQ grad. 7. 29. 55. ad orientem autem erit stella E meridiano. Estq; eiusdem declinatio ex Tychone grad. 58. 24. quo circa arcus EP. complementum declinationis est gr. 31. 36. in triangulo ergo rectangulo EPQ. data sunt Angulus EPQ acutus, & arcus EP. dabitur ergo etiam arcus EQ perpendicularis, inuenietur itaq; ex Canone Trigonometrico grad. 3. 55. 15. Rursus in eodem Triangulo ex datis duobus arcibus EP. EQ. dabitur arcus PQ. gr. 31. 23. aberit ergo à polo punctum Q. gr. 31. 23. at abest punctum A. uertex Tychonis ab eodem polo grad. 34. 2. aberit ergo punctum Q. à uertice A. uersus polum P. grad. 2. 59. See læ autem nouæ locus uisus distat à uertice A. uersus polum grad. 5. 48. 24. fuit ergo locus stellæ nouæ Tychoni uisus ultra punctum Q. uersus polum gr. 3. 9. 24. arcus ergo minores arcu ED. cadebant à puncto A. uersus Q. id est nunc uersus polum australem O. at minor fuit arcus EF distantia scilicet uisa stellæ nouæ à quarta Cassiopeiæ, uisamquam Thadeo arcu ED. distantia uisa Tychoni. Quo circa F. locus stellæ uisus Thadeo fuit citra D. uersus utriusque uerticem; contra quàm esse oportuit; cum distantia stel-

Ec 2

la à

lę à vertice Thadæi maior fuerit distantia eiusdem à vertice Tychonis ergo, &c. Hic quoq; Thadæus passus est refractionem, vel errorem diminuentem parallaxim, etc. non ergo eiusmodi observationes conferri ex parallaxi possunt, & idem de alijs non paucis credere par est (cum omnes expendere nimis longum esset) quod erat demonstrandum.

CAPVT XLVII.

Corell. & Annotationes cōtinet, in quibus præsertim notantur obseruationes Munosij.

Dæ Munosij obseruationes, quas in prima, & quarta collatione adduximus aperte, vel refractionem, vel errorem refractioni æquipollentem in parallaxi diminuenda passe sunt. quod reddit iure merito suspectas alias quoq; eius obseruationes; facitq; vt credamus illi in obseruando, vel errorem multum irrepsisse minorem facientem distantiam, quàm fuerit stella à vertice, vel refractionem obstipuisse in obseruando. quæ suspicio confirmatur ex differentia insigni inter ipsum, & Maurolicum intercedente in eadem ferè poli elevatione, cum huic declinatio stellę apparuerit gr. 66. 30. illi grad. 62. Maurolici celebritas, ac profunda scientia fidem Munosio non parum detrahit.

Corell. 1.

Non ergo obseruatio Munosij distantię stellæ nouæ à stella duodecimæ Cassiopeia debet absq; limitatione refractionis accipi. collata ipsa eū obseruatione Tychonis, stellæ quidem locum Munosio visum ultra locum visum Tychoni inserto.

ut oportet: at differentia inter loca unius est minuti, & secundorum 36. & quoniam in superioribus duabus observationibus passus est retractionem manifestam usque grad. 1. 25. in prima collatione superioris capitis, si eam, vel eius non magnam partem (minorem, etiam quarta) adijciamus differentie nunc inuenta parallaxi grad. 0. 1. 36. rursus stella convincetur sublunaris.

Patet hinc quoque quantum roboris habeat comprobatio quare Corell. 2. stella Tychonis, quod stella fuerit sublunaris, que procedit ex collatione observationis Tychonis ipsius cum Munosianis.

Noto tamen si differentiam unius minuti, & 36 scrupulorum puram, et partem accipiamus pro differentia parallaxi inter Munosium, & Tychonem, contra quam faciendum demonstravimus, tamen ab ea differentia monstratum in stellam distantem solum a centro mundi semid. terre circiter 582. esse; nepe intra crassitudinem Orbis Veneris, ut hinc etiam pateat, quam absorta sit positio Tychonis, et eorum, qui in octava eam sphaera reposituerunt.

CAPUT XLVIII.

Adijciuntur aliqua ad confirmationem maiorem eiusmodi conclusionis. quod stella nova fuerit sublunaris.

Placet adhuc ad maiorem attestationem veritatis ostendere, si in superioribus collationibus differentia inter loca visa tanquam ex parallaxi capere non possit.

posse ex illis demonstrationes deduci concludentes stellam
sublunarem. Capiō primam collationem distantiarum scilicet
nonne à polari obseruatarum à Tycho, & à Munosio.
differentia inter loca uisa constabit grad. 1. 22. 5. si pro-
gressum cap. 43. imitati fuerimus. Quocirca reposita figu-
ra secunda eiusdem capitis 43. erit Angulus BCD. grad. 1.
22. 5. & quoniam arcus BD. differentia latitudinum est
grad. 16. 28. reperietur demum operando anguli, CBD.
grad. 77. 23. 41. BDC. grad. 101. 14. 14. Deprehendetur
item chorda BD. milliarius 869. quorum AB. est
3035. & recta BC. eorundem 35707. at est AJ. minor
duobus lateribus BC. mill. 35707. & AB. mill. 3035.
erit iteq; AC. distantia stella à centro mundi minor millia-
rijs 38742. adeoq; stella multum infra lunam.

Capiō secundo Collationem secundum reperietur differen-
tia inter ipsas locorum uisorum procedendo eadem me-
thodo grad. 0. 16. 5. tantusq; erit in secunda figura cap. 43
angulus BCD. & chorda BD. reperietur mill. 402. recta
autē BC. mill. 84936. duo itaq; latera AB. BC. simul mill.
87974. at latus AC. minus duob. AB. BC. minus ergo AC
distantia stellę à cetro mill. 87974. stella ergo multum infra
lunam, ex hac etiā collatione; quę sufficiat tetigisse, ne quis ar-
bitretur me à parallaxi detorsisse ad refractionē, uel aliquid
instar refractionis differentia inter loca uisa; eo quod ea ipsa
differentia, ut ex parallaxi stellam caelestem faceret; in nō
ea differentia, tanquam parallaxium differentia capta, argu-
menta etiam suppeditabat pro sententia mea. at tunc et
tatis amore rem qualis erat, aperui, hec q; dixisse, & addu-
xisse ad demonstrandam stellam nouā sublunarem satis sit.

Libri Primi Finis.



Figura hęc pag. 172. ibi inuer-
sa ita est collocanda.

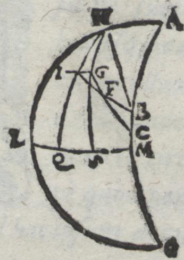


Figura paginae 191
huc reiecta.

224

Figura hęc pag. 172 ibidem
Sicut est ostendat.



Figure page 101
has been.



SCIPIONIS
CLARAMONTII
CÆSENATIS.

LIBER SECVNDVS

Qui est de noua Stella Anni 1572.

CAPVT PRIMVM.

Necit cum dictis dicenda, eaq; proponit, & distribuit.



TELLAM nouam Anni 1572.
fuisse sublunarem. vigintiquattuor
hucusq; explicitis demonstrationibus
ex parallaxi petitis demonstrauimus.
circa eundem medium terminum om-
nes, ceu circa cardinem vertutur, nem-
pe quod parallaxis stella maior lunari
fuerit; Verum ad hoc ipsum demonstrandum quinque vijs
progressi sumus, quas prius in Antitychone monstraueramus,
ex quarum prima & secunda non singulas conteximus de-
monstrationes; sed duodecim ex prima; nouem, ex secunda ex

Ff

reli-

reliquis singulas: in earum tamen ceu sinu, & complexu implicite sunt sunt alia plures. Observationes autem, quas comparauimus, potiores fuerunt earum, quæ tunc temporis habita fuere, ut præstiterimus, quod sumus ab initio polliciti. Si observationes tum habita pro ueris suscipiantur, ex potioribus, ipsarum demonstratum iri Stellam fuisse sub luna. Illud adhuc uir rationem expressimus multas observationes refractioni obnoxias manifesto fuisse, dum eandem hypotesin retineamus, quod nusquam peccauerint; ex qua refractione (ut consequens est) parallaxis imminuta fuit. Quod sanè amplissimum est fundamentum soluendi contraria argumenta opinionis nostræ, quæ conegit Tycho, & alij non nulli præterea attulere. quorum argumentorum solutionem nunc aggrediamur; primoq. loco Tychonis argumenta, soluemus; deinde aliorum: eundemque ordinem, quem in secundo libro Antitychonis, seruabimus, scilicet argumenta prius proponemus, exponemusq. singillatim, postea suas singulis solutiones applicabimus. Argumenta Tychonis in duo genera partiemur, alia enim geometrica sūt, alia non geometrica: non geometrica ab ipso reponuntur omnia sub prima comprobatione; Ducunturq. ex sex medijs, ex forma, lumine, colore, scintillatione, immobilitate, duratione. seorsum eas sigillatim exponamus, expendamusque. Illud tamen fateri oportet non esse, quamobrem in disputatione, quæ acutissimam geometricam, mathematicamq. querit, immisceantur rationes non geometricæ eiusmodi præsertim, quæ ad probabilitatem uix, aut ne uix perueniunt; attamen ne aduersarij ommissas eas rationes ob robur, non ob imbecillitatem iactarent, indeq. rudioribus imponerent, placuit eas quoq. adducere.

CA.

CAPVT II.

Prima Tychonis ratio ex forma, figuraue, solutione;
tioq; eius.

Prima itaq; ratio Tychonis est ex forma, seu figura eius simillima reliquis stellis in cęlesti mundo fulgentibus; at nullum meteorologicum corpus, elementare uē, ac sublunare formam vnquam habuit, ac figurā penitus similem stellis; ergo stella ea noua non fuit sublunaris, sed cęlestis. Minorem illis exprimit verbis Tycho. Stellam hanc cum elementaribus, & sublunaribus meteoris nihil habuisse commune ipsa eius facies, augustaq. forma reliquis stellis in cęlesti mundo fulgentibus simillima apertē conuincebat; at maiorem his alijs. Quando enim vnquam flammeū aliquod meteoron quocunque tandem ex eorum genere extiterit instar stelle alicuius genuinæ, itaut nihil ab eius specie discreparit; vnquam conspectum legitur; Probat uerō maiorem inductione stellarum cadentiū, quia cito decidunt, & tractum longiorem exhibent. Stella, quæ magis apparuit in ortu Christi; quoniam fuit Dei ostentum: facis, quæ supra Hierosolymas anno integro durauit; quia formam gladij obtinuit: Cometarum; quia crines uel barbam, uel caudam obtinent: at stella nihil tale obtinuit.

At ratio maiori false innititur, probatio autem desinit, cum inductio non omnia membra contineat inter stellas nouas præter hanc comparuisse, quæ prorsus stellas referent.

Ff 2

rent,

228. De tribus nouis Stellis.

rent, certum est ex stella Hypparchi tempore confecta; item ex illa quæ Anno 389. apparuit, & nostra ætate dua emer-
serunt, altera in Cicno Anno 1600. altera in Serpentario
1604. has stellas omisit Tycho in inducendo: at has ipsas
Peripatetici elementares credunt non celestes: cum nihil in Cæ-
lo nouum, ac caducum admittant. Tycho itaque non potest
eas ut celestes supponere; secus accipiet quod queritur. Rur-
sus deficit in probatione cometarum. Illi inquit non referunt
stellas, quia sunt vel comati, vel caudati, vel cum barba,
ut sit ratio. omnis cometa est aut cum barba, aut cum coma,
aut cum cauda, ergo nullus refert stellam. Verum Tycho ipsa
fatetur cometam anni 85. caruisse coma, & cauda, & bar-
bam; neque ergo pars inductionis, quæ cometas recipit, rectè
procedit, ac inoffensè. in observationibus dicti cometa, quæ
habentur post epistolam ad Landigrauium anno 1586. Kal.
Martij. Hac habet. Circum quaq; etiam placet rotun-
da extitit, nec ullam caudam aut barbam in vnâ ma-
gis; quàm in aliam partem portēdebat, nisi quod die
20. & 22. exile quoddam vestigium eiusdem tenelli
radioli vix spithamæ longitudine quo ad visum ver-
sus occasum extendere acutissimè diuq; intuentibus
putaretur. Neq; quicquam eiusmodi in ea aliàs per
totam durationem contueri licuit. Hac Tycho. Come-
tam autem detracta coma, caudaquè, & barba repræ-
sentare stellam Tycho ipse fatetur in cometa Anni 77. quæ
pro stella à se acceptum in initio. antequam caudam viderit
fatetur in principio secundi Tomi. At volumus ne ex natura
lib. & metaphys. penetrabilis responsionē eruere dicamus ergo
non esse figuram accidens proprium, ex qua possit natura rei
essentia.

essentia inferri; Et in proposito negotio globosa figura, qua in lucida, ac luminosa materia Stellam. representat multis in rebus elementarib. visitur: in guttis aqua, in gramine, in fructibus usq; non paucis. quid ergo prohibet in ignibus coalescentibus interim reperiri? At concludo responsionem; maior falsa est, neq; efficacia ulla in probatione eius est; immò, Et suspitione petitionis principij laborat, dum enim ipse dicit. Quando enim vnquam flammeum aliquod meteoron quocunque tandem de eorum genere extiterit instar stellæ alicuius genuinæ itaut nihil ab eius specie, discrepuerit vnquã conspectû legitur? quæram ipse quid is de noua stella tempore Hypparchi? Et quid de Stella Anni 389. immò de Stellis 1600. 1604. nouis credat? si celestes asserat, hoc est quod queritur. Vtrum stella noue sint celestes; accipiet ergo is qui probantis partes sustinet, quod queritur: si elementares asserat (nò asseret tamen) falsa ergo est maior accepta. Addo hic lychnos accensos, eminus positos noctu stellam representare scintillantem. sensus hoc obseruamus.

Secunda Ratio ex lumine, & colore.

Coniungo in secunda Ratione lumen, & colorem Luminis claro, puro, radiante genuinas cæli stellas æmulabatur prorsus nihilq. cū meteoris sublunarib. aut cometarū obtusiore, minusque fulgida luce commercij habebat; ergo supra meteora nedum, sed cometas etiam longe erat; Cometas autem, vel celestes esse à se demonstratum iri pollicetur.

Erat

230 De tribus nouis Stellis.

Erat item color cælestis, aded vt nullum vnquam inducerit colorem, qui non fuerit cælesti prosimilis.

Huic rationi, vel his rationibus illud Seneca respondeo, immo ex sensu ipso, quem animaduertit, & expressit Seneca de stellarum natura is agens dicit. Vtrum flamma cōtracta, quod & visus noster affirmat, &c. Nempe flamma, & flammata corpora in edito conspecta, & minus stellas representāt clariores, et candidiores, cum flamma purior, et minus fumida fuerit, minus claras, si illa fuerit impurior, et contra. stellæ aspectui flammæ flammataue corpora videntur; nescio itaq; ego quod lumen proprium, quemq; propriū colorem celo is tribuat, si oculos consulamus, quæ non etiam flammis, & flammatis corporibus conueniant, & interdum faces noctu in turribus, fastigiōe alio conspectæ utrū sint astra tum orientia, an incensi humana opera ignes ambigimus. Cometæ verò cælestes esse vtrum Tycho demonstrauerit, in Anstychone luculenter ostendimus. cumque sublunares demonstrauerimus, non procedit illatio. Stella noua fuit altior cometis, ergo fuit cælestis, & inter stellas fixas. Sed quid de alia illatione; fuit fulgidior cometis ergo illis altior? si illatio procederet, sol supra Saturnum immo supra omnes fixas reponendus esset: cum omnia sidera luce exuperet, occurrit postea tacitæ obiectioni Tycho eo quod colorem variarit stella; verum omittimus censuram, quod nos ex eo capite rationes non duxerimus, neq; enim naturalia fundamenta attigimus.

Ter-

Tertia Ratio ex scintillatione.

Tertia Ratio ex scintillatione ducitur. Maxima enim
 & eximia scintillatio, & præ cæteris Cæli luminib.
 corruscans illi conueniebat, ergo fuit in Sphæra octaua supra
 omnes Planetarum orbes; nedum super omnia Elementa, ut
 sit ratio, si ad cathegoricam structuram redigatur.

Omne Corpus eximiè scintillans est in octaua Sphæra.

Stella noua fuit scintillans eximiè.

Ergo Stella noua fuit in octaua Sphæra.

Verum maioris conuersa probatur Philosophis, & Astro **Solutio.**
 nomis; nempe quæ in octaua sphæra sunt consistentia, & lu
 minosa corpora scintillare; at omne, quod scintillat esse in o-
 ctaua sphæra non asseritur à Scriptoribus; nec scio qua via
 sit probaturus Tycho audacter quidem asserit, at nõ firmiter
 probat. Nulla inquit meteora sublunaria scintillans
 lumen vibrant, at aliud est dicere, aliud probare. illud Py-
 thagoricum (ipse dixit) longè nunc exulat à schola, neq; Ty-
 cho eam sibi reuerentiam poscere debet, quàm erga Aristote-
 lem detestatur. Fateor planetas non scintillare, adeoque si
 restringatur propositio ad stellas, verum erit omnem stellam
 scintillantem esse in octaua sphæra. at si extendatur ad cor-
 pora sublunaria nõ constat propositio; immò videmus faces
 nostras, lychnos accensos eminus scintillare, & in cometis
 etiam obseruatam scintillationem, immò vibratos radios le-
 gimus, quod Tycho ex Gemma scripsit, & nonnulli de come-
 ta Anni 1618. asseruere, ut in Cap. ultimo lib. 3. Antity-
 cheis mei, cum uerò nos cometas, præsertim illos, de quib.

ibi.

ibi agitur, sublunares monstrauerimus, fit hinc, ut sublunaria meteora illi resistent; adeoque meteora sublunaria aliqua scintillent. Quae de scintillatione, eiusque causa philosophatur Tycho, cum omnia sub dubio relinquat, non possunt etiam quicquam certi de propositione ipsa concludere. Sed neque sequentes rationes maioris roboris.

Quarta Ratio ex immobilitate.

Stella immota instar stellarum fixarum permansit, ergo fuit in eo orbe cum stellis fixis, illatione probat, etenim cometa licet caelestes sint, attamen motum semper aliquem proprium habuerunt.

Solutio.

At facili negotio soluent peripatetici argumentum, nam tum aer superior, tum ignis mouentur ad motum primi mobilis; nullum praeterea alium motum habent: ut ea ratione phenomenon in illis residens, nisi per se motum habeat, unico motu diurno feratur; ceterum immotum perseueret. Addamus ex Aris. testimonio obseruatos cometas ad stellam aliquam fixam attractos, qui stellam eam semper eodem interuallo, & respectu sequuti sunt, quos oportuit immotos instar illius semper permansisse. neque uero quae pro historia naturali refert Aristoteles aequum est tanto supercilio subsanare: uel eludere. non id patiuntur, quae sapientissimus Philosophus de animalibus tanta cum diligentia obseruauit, deque multis alijs rebus naturalibus, quib. deinceps inmixtus theoriam earundem rerum eruit, atque contexit. Sensit hanc solutionem Tycho, ideoque sese illi opposuit subiunctis uerbis, quae huc importo, ac subinde examino, notoque Aristoteles

(in-

(inquit) contra aerem supremum, & Lunæ ignisq; à se
 efficit sedibus conterminum. Duo hucusq; falsa dicit
 Tycho primū ignem esse ab Aristotele effictum, at Empedo-
 cles ante Arist. et alij quattuor elementa, inter ea, ignem po-
 suere, non ergo Arist. effinxit ignem; sed recepit. Secundum
 ab Arist. positum aerem conterminum lune, & igni: at qui
 fieri potest, ut ex Arist. aer sit conterminus lune, à qua to-
 to igne abest? sed cetera prosequamur, Rapiditate sphe-
 rarum (inquit) celestium, quas ille reales cælo falso at-
 tribuit circum agi statuit, ego neutrum horum omni
 modè rectè se habere certis de causis crediderim, At
 qua sint certæ eiusmodi causa nunc non exponit Tycho, aliàs
 verò eam videtur causam dicere, quòd duritiem cælo tribue-
 re non deceat: sed liquiditatem summam. At certè qui ita
 dicit primò parum se in Arist. versatum demonstrat, in ei-
 usq; doctrina: cum enim is cælum ab omni tangibili qualita-
 te exemptum arbitretur, necesse quoq; dicere habet, abstra-
 ctū ipsum à duritie, & liquiditate, qua sunt qualitates tan-
 gibiles; ut non procedat illatio contra Aristotelem: cælum
 non est dura substantia, quod Aristoteles ultro fatebitur;
 ergo est liquida; sed neutram qualitatem obtinere; ab utra-
 que abstrahere Philosophus asseret: at vero faciamus
 liquidissimum esse cælum, cur tamen non possunt orbes in eo
 distincti adhuc esse? aqua est liquida, & liquidus aer, ta-
 men sunt natura inter se distincta, neque continua. Ve-
 rum reliqua eius verba adducamus: sed sit quicquid ve-
 lit, moueatur superior aer, siue non, stellam hanc (si
 illa ibi fuisset) tam vniformiter secum rapere, ut ni-
 hil de motu primo remitteret, vel ei adderet nequa-
 quam

Cg

quam

234 De tribus notis Stellis.

quā potuit: præsertim tam diu ultra integri anni durationem. Hec Tycho: at cur non potuit uniformiter rare etiam ultra annum? cum motus aeris, ac ignis in orbem æmulus diurni, ac primi mobilis sit perpetuus, uniformisq; ut necesse sit corpora motu suo destituta, quæ in illis sint cū ijs pariter. Veti quousq; ea perseverauerint. subiungit deinde. Neq; immoto illic ære meteoron aliquod stellā representans adeo firmiter tanto tempore consistere potuit, utpote de materia ignea, inconstanti, & vaga in elemento etiam fluxibilitati subiecto cōstitutum; clauditur hic demum ratio. Corpus ipsum igneum si sit non potest perdurare ultra annum, quia ignea materia inconstans, & vaga est; elementumq; ubi ponitur, fluxile; huic ego argumento, primo respondeo, non pertinere ad motum, sed ad durationem. deinde dico ignem in sua regione densatum (fulgebit tum) non esse inconstantem, quia non eget alimento, ut in libro de calore monstraui, interim etiam dixi Antitych. lib. 2. cap. 30. neq. ignis elementum est fluxile, si alterationem intelligamus: quia ipse in sua regione præsertim agit, non patitur, vel multo magis agit, quàm patiatur: at de substantiæ eorum, ut peculiari in loco, in libro de cometis agam. illud vnum hic sufficit tueri: Ipsos esse sublunares, quantumcunq; à luna absint.

Quinta, & postrema ratio ex duratione.

Ex duratione demum argumentatur Tycho. Duravit integro anno, & ad tertiam usq; partem eius; ergo non fuit sublunare meteoron. illationem probat, quoniam me-

teorica corpora luciditatem quandam praeserentia non diu durare queunt. Quicquid. n. ardet, pabulum quaerit nec in vna materia consumptibili, qualis est elementaris, diu consistere potest: sed hac consumpta efflagrans conspici definit.

Ratio hac nedum solui, sed multo potius retorqueri potest. Nempe durauit solum annum, & tertiam anni partem; ergo non fuit celestis. Nam caelestia, vel sunt perpetua secundum Aristotelem, vel sunt diuturna secundum Platonem, duratio mensium sexdecim vix digna est sublimibus rebus etiam lucidis. adamantes, gemmaeque plures longo auro durant; noctulucenia nonnulla diu durant. Attamen nunc probationem consideremus Tychonis. quicquid (inqui) ardet, pabulum quaerit, nec in vna materia consumptibili diu consistere potest; at non necesse est quicquid lucet ardere: noctulucina, & cicindela lucent, & non ardent. Verum esto ardere; non tamen quicquid ardet pabulum quaerit: ignis enim in sua regione constrictus ardebit, hoc est fulgebit, & ca faciet, at non pabulum quaret ex ijs, quae nos monstrauimus. Sed esto adhuc pabulum quaerere, quid tamen prohibet durare ardorem, si pabulum subministratur diu tinnit? et quid prohibet in aeternitate naturae posse ad se quisque annum circiter pabulum suggeri. vel nihil hoc prohibet, vel prohibito nobis non constat; sunt enim ex illis, quae (ut Plinius asserit) in naturae maiestate sunt abdita. Multa digreditur Tycho, quae consilio omitto cum, & rationes nunc consideratas satius omittere forte fuisset; neque enim dignae sunt, quae in commercium geometricarum rationum adducantur. ad rationes itaque geometricas Tychonis, quae in

Solutio.

G g 2

CA-

secunda, tertia, & quarta ratione continentur, deueniamus.

CAPVT III.

Secunda Tychonis comprobatio exponitur.

AD rationes nunc Tychonis geometricas excutien-
das, transeamus, de quarum robore primo qua-
drat Tychon ipse consideremus. Verba eius sunt in se-
cunda comprobatione in initio. Specialius, atq; exactius
id ipsum, quod modo generali inductione patefecim-
us, è certis obseruationibus geometricè demonstra-
re eos, qui in gratiam Arist. & peripateticorū priora
quibusuis effectis subterfugijs eludere fortè psumant
hic mutos, stupidos, ac quod se vertant in scios red-
det, cum nullus hic detur elabendi locus; modo obser-
uationes induditas, quæ hic tāquā pricipia assumū-
tur friuolo ausu non detrectent, & his innixas geome-
tricas demonstrationes ritè intellectas concefferint.
Hæc Tychon, qui, & alia subiungit ad firmitatem demon-
strationum geometricarum ostendendam. Verum nos at-
tendamus & diligenter, utrum is geometricas demonstra-
tione. afferat, an de rebus geometricis potius pseudogra-
phas rationes importet, ut olim per lunulas de circuli quadra-
tura paralogizauit Hippocrates. Progreßum itaque Ty-
chonis summa fide exponamus.

Suppositio. Prima suppositio viri est stellam nouam eandem distantia

retinere

Perinuisse à stellis iisdem fixis tum cum in superiore parte
meridiani reperiebatur, tum cum in inferiore: quod observa-
tione deprehendit; nam eundem instrumenti angulum reti-
nuit, cochleis firmatum, ac innariatum; & eo ipso angulo ubi-
biq; distantiam deprehendit, ut scilicet ubiq; angulus di-
stantiam eodem modo aquaret.

Secundo loco inquit quanta fuisset stellæ parallaxis, si Lem. 1.
æque, ac luna alta fuisset in utraq; à vertice distantia, ma-
xima (cum scilicet fuit in minima altitudine ab horizonte)
minima (cum fuit in maxima altitudine.)

Fuit minima altitudo stellæ, quam non semel instrumē-
to cepit grad. 27. 45. distantiaq; adeo à vertice grad. 62.
15. in eaq; distantia supponendo Lunæ à centro mundi di-
stantiam semidiamet. terre 52. reperit parallaxim min.
58. 31.

Maximam altitudinem stellæ ex ea minima deducit gr. 5 Lem. 2.
50. etenim conueniens esse dicit cum altitudo minima fuerit
grad. 27. 45. maximam esse grad. 84. $\frac{1}{6}$ extante poli altitudi-
ne grad. 55. 58. (ut ubiq; supponit altitudinem Poli Her-
ritzquadij) ita autem illatio deducitur: si altitudo minima di-
stantiarum grad. 27. 45. ex altitudine poli deducatur grad. 55.
58. distantia stellæ à polo in inferiore meridiano grad. 28.
13. at cum moueatur per parallelum circa polum, eandem à
polo retinet distantiam in superiore meridiano; quocirca si po-
li altitudini adijciatur distantia, & ipsa grad. 28. 13. pro-
ueniet maxima stellæ altitudo, scilicet altitudo eius ab hori-
zonte in superiore meridiano grad. 84. 11. Tycho verò dicit
grad. 84. 10. cum dicat grad. 84. $\frac{1}{6}$ spreto unico minuto.

distantia

distantia ergo à vertice est grad. 5. 50. iuxta Tychohem, verum si faciamus grad. 84. 11. altitudinem, erit distantia grad. 5. 49.

Excusatio
Tych.

Excusat autem Tycho se, quod visam altitudinem pro vera accipiat; eo quod nihil referat ea cū mutatio & c. & certe excusare oportebat, nam minima altitudo grad. 27. 45. est visa, non vera; pariterque visa est, non vera distantia à polo grad. 28. 13. at vera supponitur à Tychohe, dum eandem seruari in superiore meridianò asserit. Verum enim idest de vera, non de visa distantia: iure ergo merito excusat commutationem; at vtrum vera sit excusatio, intelligemus postea.

LEM. 3.

In maxima altitudine parallaxis lunaris esset grad. 0. 6. 43. vi triangulorum planorum deducit.

Coniungit deinde eas duas parallaxes maioris, & minoris altitudinis, alteram scilicet grad. 0. 58. 31. alteram grad. 0. 6. 43. conficiunt autem simul iuncta grad. 1. 5. 14. Concluditq; tantam futuram fuisse differentiam inter distantia stelle noue à datis fixis in suprema, & in infima meridiani parte, si in orbe lunari fuisset stella: quod si infra lunam, multo maior ea differentia fuisset: at non fuit ulla differentia, vt instrumēto obseruauit; ergo stella multum supra lunam estq; ratio tota.

Si stella altitudinem lune fuisset nacta, distantia eius à quauis stella fixa propè meridianū scilicet à polari & à scbedir, & alijs eiusmodi, dum in suprema, & in infima meridiani parte erat, inter se discipuissent conspicuo differētia. Si quæ infra lunam multo maior ea differentia fuisset.

At nullam omninò differentiam obtinuerunt ea distan-

tia

tie, ergo stella luna altitudinem uacta non fuit, neq; mino-
rem; altior itaq. luna.

At nedum ope instrumenti: sed uisu ipso differentia inno-
trisset, si parallaxis ea lunaris interfuisset nam facta compa-
ratione cum undecima stella Cassiopeia, qua fuit illi propin-
qua (solo enim grad. vno, ac semis ubiq. al fuit) et detracta,
& adiuncta parallaxi interualum propè terticem interual-
lo in infima parte meridiani manus fuit, et sequialtero gradu,
qua differentia uisu ipso nullis instrumentis insinucto de-
prehensa fuisset.

Nunc altius usque ad conuexitatem sphaeræ solaris.

P Robat deinde altiore fuisse stellam sole ipso. eoquod
si in sole fuisset passa esset parallaxim in minima altitu-
dine grad. 0.2.34. in maxima grad. 0.0.18. qua dua simul
iuncta differentiam intulssent g. 0.2.52. inter interualla
stellæ nouæ, à stellis fixis diēlis in suprema, & in infima me-
ridiani parte: at nullam est passa differentiam in diēlis inter-
uallis; ergo stella fuit supra solem.

Quin & ultra altissimas Saturni reuolutiones.

C Stendit demum supra Saturnum fuisse, quoniam secū-
dum altitudinem Saturni colligit parallaxim interces-
suram in minima altitudine grad. 0.0.14. in maxima alti-
tudine grad. 0.0.2. tota ergo differentia fuisset inter inter-
ualla stellarum grad. 0.0.16. At instrumentum nullam
differentiam exhibuit (cum aliqua tamen dubitatione lac-

pro-

profert) quod tantillam differentiam 16. secundorum vix instrumentum assequi queat.

Ne vero quis argutulus.

AT vero quoniam stella, quas cum noua comparauit θ polaris, tum caput, Cassiopei, tum sebedir, tum ceterae, nulla cum noua stella in meridiano esse potuerunt, idem descriptionem mutat, & nouam demonstrationem instruit multo accomodatioris rei ipsius veritati; iuxta quam demonstratur, si at stella noua à dictis stellis singulis distantiam tum in suprema, tum in infima meridiani parte. retinetur autem eadem figura, qua nos in quinta indagine, sed expressiore, quam nostra. licet tamen retinere nostram ad compendium, in eaq; representare demonstrationes Tychois, cum procedant eodem prorsus modo, quo nostra in ead. quinta indagine. Est ergo in figura illa nostra Polus P. stella autem ex. Grati. polaris E. stella noua in meridiano D. complementum declinationis stella Polariorum PE & DP. distantia stellae nouae secundum locum visum à Polo; quae distantia datur ex proximè dictis, tum in suprema, tum in infima parte meridiani, assignata stella nouae altitudine luna semid. 32. erunt dati duo arcus, & angulus EPD. ob datam differentiam inter ascensionem rectam stella nouae, & ascensionem rectam stella polariorum, ergo dabitur basis ED. distantia visae stellae nouae à polari tum in suprema, tum in infima parte meridiani ex Canone Trigonometrico.

Et quod de distantia à stella polari dixi, idem est de distantia à reliquis stellis fixis, quae sunt datae declinatio, & ascen-

ascensio recta. Idcirco Tycho eadem methodo inquirir, & comparat distantias stelle noue in suprema, & infima parte meridiani inter se ab undecima Cassiopeie; ab eiusdem octaua, siue à flexura à duodecima siue lucida cathedra, à tertia, siue Cingulo, à secunda, siue à pectore, alias schedir dicta, à prima, siue à capite dicti semper a Terismi Cassiopeie, reperit differentias inter supremam, & infimam distantiam.

In lunari altitudine.

In solari autè.

A Polari	grad. 1. 5. 14.	grad. 0. 2. 52.
Ab undecima	grad. 0. 38. 57.	grad. 0. 2. 13.
Ab octaua	grad. 0. 37. 3.	grad. 0. 1. 47.
A duodecima	grad. 0. 59. 20.	grad. 0. 2. 40.
A tertia	grad. 0. 57. 5.	grad. 0. 1. 32.
A secunda	grad. 1. 2. 16.	grad. 0. 2. 45.
A prima	grad. 1. 4. 3.	grad. 0. 2. 49.

In altissima quidem Saturniarum reuolutionum.

Postquam supra lunā nedum, sed supra solem quoq. stellas nouas fuisse demonstrauit Tycho, nunc rursus supra Saturnum fuisse conatur ostendere. ostendit uero non ex parallaxi, ex qua fatetur in tanta altitudine duci non posse validum argumentum; at ex immobilitate stelle procedit, neq; enim in sphaera ipsa Saturni potuisset immota permanere omni motu sensibili praterquā diurno, neq. secundū hypotheses Ptolomei, neq; secundū hypotheses Copernici, neque secundū hypotheses Tycho. Etenim secundū oēs huiusmodi hypotheses Saturn. sphaera re aliquā pētus imotā i se ipsa nō pateretur. Stella ergo fuit supra Saturn. adeoq. in sphaera 8.

Hb

Hic

Hic est progressus integer Tychonis in secunda comprobatione. ratio interim, qua concluditur stellam Saturni sphaeram esse.

Omne phenomenon immotum omni motu sensibili, praterquam diurno. Est ultra Saturnum, omnesque planetarios orbes.

Stella noua fuit immota omni motu sensibili praterquam diurno ergo &c. minorem probat &c.

CAPVT IV.

Solutio præmissæ rationis, ac comprobationis secundæ Tychonis instando connexo.

Mirum est quàm pronus sit lapsus in certissimis scientijs mathematicis, modo parum illis diligenter animus adhibeatur: multa enim occurrunt, quæ prima fronte verissima videntur; at attentius considerata falsa sunt. hoc si vnquam in proposita nunc ratione Tychonis præsertim accidit. qua so igitur, legentes intendant animum, & huic speculationi toti vacent. Illud itaque fallacissimum à Tychone supponitur, omnesque penè illi concedunt. immò priores Tychone usurparunt Metellinus, Digessæus, & quot quot ferè hac de re scripsere, scilicet. Si stella noua in orbe lunari mente reposita, adeoque parallaxim lunarem patiens variaret distantiam, conspicuo discrimine ab eadem stella fixa in superiore, & inferiore meridiani semicirculo, multo maius suscepturam discrimen, si infra lunam esset, adeoque maiorem parallaxim lunari pateretur. Quæ propositio, cum

Videatur in uniuersum vera, non est; sed partes falsas cō-
plectitur: cum demonstrari possit, nosq; mox demonstrabi-
mus, posse multis modis accidere cum Phenomenon ab eadem
stella fixa ex parallaxi lunari mutet visam distantiam con-
spicuo discrimine in superiore, & inferiore meridiani semicir-
culo; Et idem ex parallaxi maiore, quàm lunari, utrobique
eandem retineat ab eadem fixa distantiam visam. precedat
hoc Lemma.

L E M M A.

Determinare cum maior parallaxis verticalis augeat
distantiam visam phænomeni in eo verticali existen-
tis ab eadem stella fixa. Et cum minuat, & cum æquet di-
stantia ab initio posita.

Placet ad faciliorem declarationem sumere ex verticali-
bus meridianum, ex eoq; describere figuram.

Sit ergo *ABG*. in quo phænomeni locus
verus *E*. primoq; concipiatur parallaxis *E*
B. sit stella fixa *F*. & ducatur arcus *BF*.
erit itaq; distantia visa *BF*. ex parallaxi
EB. Sit primo angulus *FBA*. obtusus, &
adeoq; angulus deinceps *FBC*. acutus, &
à puncto *F*. ducatur perpendicularis *FC*. ad
meridianum, deinde accipiatur arcus *CD*.
æqualis arcui *CB*. ducaturq; arcus *DF*. (intell'go autē om-
nes eiusmodi arcus minores quadrante, quoniam in parallaxi-
bus, visisq; distantijs solem eiusmodi arcus locum habent)
dico primo arcus *FB*. *FD*. æquales inter se esse. Etenim



Hh 2 duo

Clan. tri-
ang spher.
prop 28.
* ibi prop
aj.
* ibid prep
v.

duo arcus CB . CF . duobus CD . CF . sunt alter alteri aequales, et continent angulos aequales; nempe rectos FCB . FCD . ergo bases FB . FD . aequales. dico secundo quicumque arcus ducatur FI . inter FB . FC . illum maiorem esse arcu FC . minorem arcu FB . cum sint arcus omnes trianguli FCI . minores quadrantibus, & angulus FCI . * sit rectus, erunt reliqui acuti, adeoque CIF . acutus. minor ergo angulo recto. FCI . at maiori angulo maius latus opponitur * maior ergo arcus FI . arcu FC . et quoniam angulus FIC . est acutus. erit FIB . obtusus * ergo arcus FB . maior arcu FI . eandem ob causam. Est enim FBI . acutus. pariter ductus qui vis arcus FM . inter duos FC . FD . erit is maior arcu FC . eoquod angulus FCM . cui opponitur est rectus, & FMC . cui opponitur FC . acutus. At FM . minor est FD . eo quod angulus FMD . est obtusus & FDM . acutus; rursus autem maiori angulo maius latus subtenetur. Corellarij ergo loco colligitur FC . minimum esse omnium arcuum a puncto F . ad arcum BD . ductorum; ceterorum autem minores, qui propiores FC . sunt: maximos omnium intra eos existentium esse FB . FD . Quibus praemissis iam patet, si parallaxis ponatur EI . quae est maior, quā EB . minorem esse tum distantiam visam FI . quam distantia visa FB . & ita semper diminui distantiam visam usque ad punctum C . crescente parallaxi. inde rursus ex parallaxis augmento augeri visam distantiam; nempe maiorem esse distantiam FM . quā FC . at ad D . usque aucta ex puncto E . parallaxi aequalem reddi distantiam visam phenomeni a stella eadem F . distantia BF . At ultra punctum D . semper maior erit distantia visa, subindeque augebitur. Eo quod angulus FDC . est obtusus; acutus enim FDM .

FD. Mergo omnes arcus ducti à pñcto F. ultra D. sunt maiores arcu FD. eandem ob rationem, quòd arcus, qui subten-
dit in triangulo maiorem angulum, es. maior, rursusq; cum
omnes alij anguli externi, obuersi puncto G. sint obtusi, e-
runt subinde arcus & minores ducti à puncto F. maiores ci-
terioribus, ac prius ductis. Si pariter angulus FBG. ab ini-
tio fuerit obtusus arcus à puncto eod. F. ultra B. versus
punctu G. ducti subinde se n per erunt maiores; si n per enim
anguli obuersi puncto G. erunt obtusi, proindeq; arcus illum
subtendens maior adiacente. Cum triangulorum latera su-
pponantur minora quadrantibus, adeoq; uno existente angu-
lo obtuso reliqui duo sint acuti.

PROPOSITIO.

Pote est multis modis accidere, cum phenomenon ab eadem
stella fixa ex parallaxi lunari muret rursam distantiam
conspicuo discrimine in superiori; & inferiori meridiani se-
micirculo, & idem ex parallaxi maiore, quàm lunari, & tro-
b. que eandem retineat ab eadem fixa distantiam visam.
Reposita precedente figura, in qua angulus FBG. sit acu-
tus, & E. sit locus verus phenomenon; parallaxis autem e-
ius verticalis in superiore meridiani semicirculo sit EB. in
inferiore autem sit EI. vel EC. uel EM. & demum consistat
circa punctu D. sit autem stella fixa F. distantia itaq; visa FB
erit maior distantia visa FI. EC. EM. et demum omni alia eius
modi distantia. visa phenomenon à stella fixa F. in quocun-
que puncto phenomenon reponatur arcus DB. citra punctu
D. erit, distantia visa à stella F. minor distantia FB. At uo-
cò statuaturs phenomenon infra lunã, adeoq; eius parallaxis

magis

maior lunaris sit itaq; phanomeni locus verus O. eiusq; parallaxis in superiore meridiani semicirculo sit O B. at in inferiore sit O D. distantia tum visa F B. equalis erit distantie F D. in inferiore meridiani parte ex maiore parallaxi; cum ex minore, distantie visa inaequales essent.

Aliter ex Tycho ipso, eiusq; obseruatione
distantie stellę vndecimę à stella noua.

pag. 431.

Tychon * in suppositione lunaris altitudinis, ac parallaxis deducit distantia visam stellę nouę à stella vndecima Cassiopeię futuram fuisse in inferiore meridiano grad. 0. 57. 36. at in superiore grad. 1. 36. 33. adeo vt in maiore distantia stellę nouę à vertice, adeoq; in maiore parallaxi verticali minorem colligat distantiam visam à stella xj. q; in minore distantia, ac parallaxi verticali recte ne, an non calculum deduxerit Tycho, modo non considero; at calculis eius prorsus susceptis demonstro tamen propositionem meam. reponatur itaq; figura proximi Lemmatis, in qua E. sit locus verus stellę nouę, quę ponitur distans à centro semid. 52. terre, parallaxisq; eius in superiore meridiano E B. (deducitur hæc à Tycho grad. 0. 6. 43) et Arcus A B. est illi grad. 28. 6. 32. complementum declinationis visę, et arcus A F. complementum declinationis dictę stellę vndecimę est grad. 29. 26. angulus autem B A F. est eidem Tycho grad. 1. 53. 55. differentia scil. inter ascensionem rectam stellę vndecimę quę est grad. 2. 20. et ascensionem stellę nouę grad. 0. 26. 25. colligit itaq; ex Canone trigonometrico arcum B F. grad. 1. 36. 33. at in inferiore meridiano pa
ralla

parallaxim cum ponat grad. 0. 58. 38. et arcum à polo ad locum visæ stellæ, tum nouæ grad. 29. 11. 46. erit locus is visus ultra B. sit quodcunq. punctum I. arcus FI. erit visa distantia stellæ nouæ à stellâ undecima F. quam distantiam deducit Tycho ex Canone grad. 0. 57. 36. queratur primo angulus FBI. quem assequi possumus ex inuentione anguli deinceps ABF. *qui reperietur grad. 144. 42. *Lem. A. 14. erit itaq. angulus FBI. reliquorum ad duos rectos grad. 35. 17. 46. intelligatur deinde ductus arcus perpendicularis FC. quaratur arcus BC. in triangulo rectangulo ECB. qui ex dato angulo acuto EBC. & data basi BE. ut in Lemma B. *reperietur grad. 1. 18. 47. proindeq. arcus BD. *Lem. B. duplus eius erit grad. 2. 37. 34. Si ergo phænomeni parallaxis maior sit parallaxi lunari, adeò ut peringat usque in D. distantia visa FD. in meridiano inferiore æqualis distantiæ & se FB. in meridiano superiore ex parallaxi multò maiore quàm lunari, cum ex lunari conspicuo discrimine eadem distantia differant.

LEMMA A.

In Triangulo ABF. reperire angulum ABF.

Data.

Arcus AB. grad. 28. 6. 32. Sin. 47115.
Arcus BF. grad. 1. 36. 33. sin. 2808.
Differētia arcuum g. 26. 29. 59 sin. ver. 10506. Arcus
AF. g. 29. 26 sin. vers. 12907. Differētia sin. ver. 2401

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	47115.	2808.	1322. Primū inuentū.

Secun-

248 De tribus nouis Stellis

Secunda. Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1322. 100000. 2401 181618. Sin. vers.
anguli quesiti ABF. est is itaq; gr. 144. 42. 14.
Angulus ergo deinceps FBG. est grad. 35. 17. 46.

Corellariū

LEMMA. B.

In triangulo BCF. reperire arcum BC.

Data

Arcus BF. grad. 1. 36. 33. tangens 2809.

Angulus CBF. gr. 35. 17. 46. sin. secundus 82617.

Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 81617. 2809. 2292 tangens arcus
BC. qui idcirco est grad. 1. 18. 47.

Idem ostendi ex alijs visis distantijs obseruatis
à Tycho.

TYcho septem obseruationes affert distantiarum stelle
noue à fixis, quarum sex demonstrant, vel funda-
mentum demonstrandi exhibent propositionem nunc à nobis
propositam. una sola, quæ est distantia à polari nihil confert:
nam omnes aliæ, tum quæ est à stella undecima Casiopeiæ,
tum quæ est à flexura eius, tum quæ à lucida caribææ tum
quæ à cingulo, tum quæ à schedir, tum quæ à stellula in capite
eiusdem Casiopeiæ. singule inquam hæc habent maiorem
distantiam visam stellæ nouæ ab ipsis in superiore meridiano,
quàm in inferiore. vnde eadem ratione, quam modo ex
stella

Stella undecima deduximus, colligi potest ex parallaxi maiore, quam lunari. Eandem apparituram distantiam in superiore, & in inferiore meridiano, cum tamen diuersa appareant ex parallaxi lunari.

Applicatio propositionis præmissæ solutioni rationis.

Applicemus nunc propositionem, ac fundamentum solutioni rationis: iam patet falsum esse illud connexi membrum; dum vniuersaliter sumitur. Si in lunari remotione à centro phenomenon diuersam apparentem distantiam ab eadem fixa in superiore, et inferiore meridiano semicirculo susciperet, multò maiorem differentiam pateretur si infra lunam collocatum esset. patet ex præmissis falsitas; & hæc solutio respicit sex Tychoonis observationes, quas proximè uidimus, & rationes ex illis deductas.

Prima instantia aduersus connexionem.

Est alia præterea instantia ex fundamento toties usurpato refractionis; quam huius rationis, & sequentis etiam solutionem innui in Antitychone lib. 2. cap. 17. in Corell. præsertim ultimo. respicit hæc instantia præcipue tacitū contrariæ rationis fundamentum, quod scilicet quo magis distiterit phenomenon à vertice, eo maior subinde appareat parallaxis, quod quidē est per se verū: at si imisceatur refractionis, nō sēper verū est: nā interdū parallaxis diminuitur, interdū tota occultitur, interdū occultitur nedū parallaxis, sed eminet præterea refractionis*refractio enim contrariū, utq; parallaxis operatur: retrahit enim ad verticem phenomenon sicuti parallaxis remouet à vertice, maiorq; refractionis magis retrahit.

2. Instantia ex refractione.

lib. 2 Antitych. cap. 17.

Ii

At

Lib. præce
den c. 25.
Lam. B.

* At verò sicut ex maiore distantia à vertice maior fit pa-
rallaxis, ita maior fit refractio; quocirca sese minuunt re-
fractio, et parallaxis; ut si præualeat parallaxis, maior qui-
dem sit distantia visa, quam vera; minor tamen sit excessus
distantie visæ super veram, quam si pura parallaxis ac-
cederet. contra si præualeat refractio, minor sit distantia vi-
sa, quam vera; at minor excessus vera super visam, quam
si pura refractio intercederet, quod si forte fortuna æque p[er]-
sint refractio, & parallaxis, vera distantia, & visa æqua-
les ubiq; essent, licet refractione sublata magnam phænomenon
non parallaxim patereur. Ex hoc fundamento latus in An-
tistarche considerato* deducitur, quod & ibi deduxi, non
posse ex eo quod appareat minor distantia inter Cometam, et
aliquod astrum fixum in inferiore meridiano, atq; in superio-
re, contra quam ex parallaxi oporteat non posse inquam sim-
pliciter negari ibi subesse parallaxim aut non maiorem, subesse
sequā quāta appareat, nisi prius discernatur refractio, atq; à
parallaxi seiungatur; absq; enim eiusmodi secretionem quic-
quid inde enuncietur; totum est incertum, & fluctuans,
& plerunq; falsum. Hoc ipsum aliàs agnouit Tycho, atque
falsus est; etenim in secundo Tom. progymn.* cum ex modo
Regiomontani inquireret Cometæ anni 77. parallaxim; repe-
rit in propinquiore distantia à meridiano superiore distitisse
locum visum cometæ à vertice grad. 55. 40. at in remotio-
re distantia distitisse grad. 55. 39; nempe cum maior esse
debebat parallaxis, minor fuit minuto distantia. Cuius rei
causam asserens Tycho hæc ibi subiungit: Nam quod vni
cum illud scrupulum ultra debitam metam excreue-
rit facile (velut etiam prius diximus) excusabile est.

sequ.

sensum enim omnem accuratissimè rem peragentis in tam futili negotio subterfugit. Et refractione in posteriore, quàm in priore obseruatione aliquantulo maior huic augmento non dubiam præbet occasionē, hæc illæ; quæ sanè confirmant in distantia maiore à vertice augeri refractionem, & minui distantiam visam. Idem repetit, atq. asserit eodem secundo Tomo cap. 6. * *ubi triū minutorum decrementum in duabus obseruationibus tribuit refractioni. verba sunt.* Quòd autem trinis scrupulis in diuersum sentiant, excusationem facile meretur: siquidem in prima obseruatione vno scrupulo; in altera duob. sensu falli proclive erat, vel potius occasione refractionis, quæ maior fit in decliuore altitudine quàm altiore; Neq; vero exigua est differentia, quam præbet inter verum, & visum locum refractione, licet Tycho satis eam extensusset: nam Batavi ad nouam Zemblam refractionē graduum quattuor passi sunt in Sole ad horizontem. Tycho autem minutorum 34. maximam Solis refractionem, quam scilicet ad horizontem patitur, facit solum; at cuius adhuc obseruationibus magis est fidendum, Landtgravius Hassig scribit in epistola ad Tych. sub die 14. Aprilis 1586. (in Tomo epist. a Tronomic. Tychois) se obseruasse refractionem valde sensibilem in Sole, & in stellis circa horizontem, subiungitque in Venere à se obseruatam refractionem quattuor graduum, & amplius verba sunt, Quin, & aliquot, retrorapsis annis refractionem valde, sensibilem tum in Sole, tum in stellis etiam circa horizontem inuenimus; semel etiam Veneris stellam occidentem, quàm diligētissimè obseruauimus ad horę penè quadrantem sta-

tionariam apparentem, ad eò vt eo tempore raptu primi mobilis nihil moueretur, atq; adhuc appareret eleuata duobus, & amplius gradibus supra horizontem, cum re vera totidem esset sub horizonte. Hac Landtgrauius, non ergo parua est differentia, quam refractione inferre potest inter verum, ac visum locum; cum ad quattuor vsque gradus, & amplius pertingat. Accedit autem ad hac non semel nobis apparuisse supra refractionem inter demonstrandam, Stellam sublunarem fuisse; prout sextum ex prima, & secunda indagine, eamque non paucorum graduum; & in minore etiam à vertice distantia, quam qua requiritur à Tychone, vt refractione locum habeat; Verum hæc de re ex integro cum Tych. disputabo, & cum Rothmanno infra. interim hæc dixisse satis sit ad presentem instantiam, ex qua præsertim soluitur ratio ducta ex distantia stellæ nouæ à polari. in qua angulus FBC . in figura Lemmatis est obtusus, & eodem modo soluerentur, si quæ aliæ rationes ducerentur ex observationibus, in quibus esset idem angulus pariter obtusus. Cum ergo obsiet rationi Tychoanis refractionis difficultas, quam neque depulit Tycho, & nè depellere quidem tentauit; longè ea abest à demonstrandi necessitate.

CAPVT V.

Instantia aduersus assumptum rationis, ac secundæ
eiusdem comprobationis.

EST etiam aduersus assumptum instantia ex fabri-
ca, vsq; instrumenti, quo visus est Tycho ad capiē-
das astrorum distantias. eiusmodi enim fuit illud,
ut etiam si angulus idem, atq; apertio eadem instrumenti
perseueraret, angulus visorius tamen variaretur. si quidem
oculus non potest in centro instrumenti collocari, quo in casu
durante eadem instrumenti apertione idem quoq; fuisset an-
gulus visorius; verum nedum in centro non poterat collo-
cari, sed neq; in eodem instrumenti plano poni poterat; sed su-
pra ipsum: invitebatur siquidem instrumenti genæ ossi, ut
centrum oculi tanto superius plano instrumenti esset, quan-
ta est pupilla ab ossi genæ distantia; ex quo efficiebatur an-
gulus, quem in centro oculi continebant linea visoria, ab a-
stris ad centrum oculi, diversus ab angulo instrumenti. quini-
mò hoc aliud consequebatur, ut in elevatione instrumenti à
plano horizontali, quo minor evaderebat angulus planorum in-
strumenti, & genæ, siue eorum inclinatio maior efficieba-
tur, eo maior redderetur angulus visorius, eadem licet per-
seuerante apertione instrumenti; quæ omnia mox geometri-
cè demonstrabuntur, interim autem transisse supponamur,
dum tota responsio, totaque instantia adumbrata erant
ergo, assumptum rationis Tychanis. Distantiam stellæ

noua à data fixa in quocunq; stellæ nouæ situ, & præsertim tum in superiore, tum in inferiore meridiani semicirculo eandem apparuisse. probat verò quoniam eodem instrumenti angulo, eademq; eius apertione distantia, ea fuit ubiq; obseruata; ergo eadem fuit ubiq; distantia visa. ut resolutus pro syllogismus sit.

Quæcunq; distantia duarum stellarum, vel phenomēni, & stellæ sub eodem angulo instrumenti ubiq; obseruatur, eadem semper perseverat.

At distantia stellæ nouæ ab iisdem fixis sub eodem instrumenti angulo obseruata ubiq; fuit.

Solutio.

Ergo Distantia stellæ nouæ eadem semper perseverauit. Verum falsum est maior cum oculus non fuerit in plano instrumenti, cum enim distantia visa capiatur angulo, qui in centro oculi à lineis visorijs, ac radialibus continetur, is angulus differt ab angulo instrumenti; præterea in varia inclinatione plani eiusdem instrumenti ad genam variatur angulus visorius, proinde quæ distantia visa eodem permanente angulo instrumenti; unde falsum est, si in uniuersum asseratur, ac dicatur. Eandem perseverare distantiam visam eoquod eodem permanente angulo instrumenti obseruetur. hæc est summa instantiæ nunc sigillatim omnia geometricèq. ostendamus.

Primo autem exponatur instrumentum Tychoonis. fuit illud sextans nempe duæ regulæ æquales clauo iunctæ, circa quem ueluti centrum uoluebantur. altera ex parte continebant sextam circuli partem diuisam in grad. scilicet 60. & singuli gradus in 60. minuta secabantur, max. nus ergo angulus, quem regulæ retinebant, erat grad. 60. & regulæ a-

fir-

stringi poterant ad quemcunque minorem angulum: in regulis
erant pinnacidia ad circumferentiam, per quae ex centro insu-
menti transpiciebantur stella, phaenomena uero. altera regula-
rum ferruminata erat cum immissa circumferentia, altera
circa circumferentiam liberè vertebatur. figura instrumenti
peres Tychonem habetur in eodem primo Tomo pag. 337. in
qua regula quattuor cubitorum longitudinis AB. AC. cen-
trum instrumenti A. Clauus circa quem altera regularum,
ut circa centrum vertebatur; altera enim regula erat ad
circumferentiam BC. firmata V. G. in puncto aut parte B.
circumferentia autem sexta pars circuli erat BC. licet Ty-
cho representet in figura solam duodecimam circumferentiae
partem scilicet triginta tantum graduum. GLH. erat par-
tis circuli arcus quo regula facilius in eodem plano contineba-
tur BME. erat cochlea cuius beneficio obfirmabatur angu-
lus instrumenti semel confectus, ut in omni situ stella obser-
uanda idem perseveraret. Pinnacidia uero erant ad regu-
larum extremitates, quae ad circumferentiam, ut in figura
ibi Tychonis.

V. S. V. S.

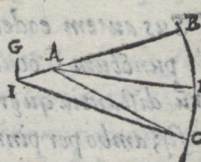
Vsus autem eodem describente Tychone erat; quod ad
punctum I. oculo posito inde transpiciebantur astra
quorum distantia querebatur diductis, aut reductis regulis;
quousque ambo per pinnacidia viderentur. Tum cochlea obfir-
mabat instrumenti angulum BAC. experiebaturque, utrum
sub eodem angulo in tota stellae nouae circumuolutione distan-
tia eius à data fixa adamussimè obseruaretur. Id aliud pra-

secundum

tērea requirebatur, ut eatenus verteretur instrumentum, quousq; ambę stella in eius plano reperirentur.

Instrumenti vitia ex Tycho ipso.

DVO instrumenti vitia detegit ipsemet Tycho. Primū ergo est, quod \odot emendare appposita tabella conatus est: quoniam oculus non poterat ob regularum crassitiem in centro instrumenti, collocari, ut oportet at V. G. in figura instrumenti non poterat collocari in A. ubi est clauus, sed aberat tota crassitie AI. qua ex re parallaxis accidit subiectum in modum. Representetur instrumentum à triangulo BAC. in quo A. centrum instrumenti. Crassities vero à centro ad ultimam instrumenti oram, ubi collocatur oculus, sit AI. linea. supponit Tycho rectam IAB. esse verè lineam visoriam, per quam transpicitur altera stellarum; quæ etiam transit per centrum instrumenti, adeoq; nullam ipsa per se parallaxim facit: At alia linea, per quam oculus transpicit aliam stellam, phenomenonū est IC. qua non amplius transit per centrum, ut patet ex figura ipsa, unde angulus, quē ipsa cū priore linea in I puncto continet, scil. angulus BIC. est diuersus ab angulo BAC. I centro instrumenti contento, ipsoq; minor ex 16. p. elem. & differentia qua BAC. superat BIC. est angulus ACI. is ergo erit parallaxis detrahenda ex angulo BAC. siue ex circumferentia BC. cui insistit is angulus ad eliciendum angulum BIC. quo vere videtur distantia BC. confecit itaq. Tycho Tabellam eius-



modi

modi parallaxiū ad singulos gradus, quas detrahebat ex ar-
cu BC. inter rectas AB. AC. intercepto ad obtinendum ve-
re angulum B IC.

Secundum Vitium, quod fatetur & verè inest, in eo cō secundum
Vitiū.
fistit quod oculus neq; ponitur in puncto I. neq; in plano IA
BC. instrumentis; sed inmittitur instrumentum offi genæ, emi-
netq; pupillæ centrum ex instrumenti plano quantum idem
centrum ab offi genæ attollitur. Verba Tychois sunt. pag. 343.
Causam verò huius minutulæ deuiationis non obscu-
rè deprehendi in eo sitam, quod os genæ proximum
infra oculum saltem (idest solum) instrumento appli-
caretur iuxta I. non autem ipsa oculi pupilla; unde
radius visualis potissimum procedit; spatiolum itaq;
à pupilla, seu centro visus ad I. principium instrumen-
ti adhuc aliquatulam ingerebat parallaxim, quæ prio-
rem ex ipso instrumento ob quantitatem lineæ A I.
contingentem non nihil adauxit; ideoq; maior, quàm
putabatur, euadebat parallaxis instrumenti ablatiua,
& per consequens ipsæ distantie pusillulum minores.
Hæc Tycho, qui erroris causam rectè agnouit; at errorem ip-
sum non rectè exposuit, nos autem quis, & quantus is sit,
hoc facto principio; consideremus.

Suppositio Prima.

DUm sextante, qualem describit Tycho, obseruamus di-
stantiam duorum astrorum, vel phenomenorum in
horizonte linea BD. sextantē bipartiens cū linea à pupilla cētri
ad os genæ angulū rectū cōtinet; at cū eleuatur instrumentū
ad obseruanda astra supra horizontē, angulus is acutus effi-
citur; & quo magis eleuatur, eo magis acuitur angulus.

Kk

DE

DECLARATIO.

CVM eodem instrumento ad os genę applicato, & humihora obseruamus, & elatiora, potest usque ad aliquem terminum, & instrumentum retineri ad angulum rectum genę retrorsum flectendo collum, et interdum dorsum. & potest vultus retineri erectus ad horizontem flectendo instrumentum ad genam, declinationem tanto magis augendo. at utrunque violentum: si enim in sinetui ipsi natura pareamus, & aliquatenus collum retrorsum flectimus, & declinationem instrumenti ad genam augemus, nullo. Et hac ratione angulus, quem continet linea à centro pupillę ad os genę cum mediâ instrumenti linea magis semper acuiatur, quo amplius eleuatur instrumentum, non sit tamen tantum acumen, tantaque anguli diminutio, quanta esset, si nusquam flecteretur collum, ac vultus erectus horizonti prorsus permaneret.

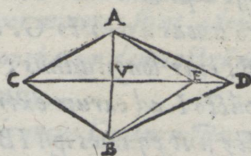
Primum Lemma.

Si fuerint duo Triangula Isoschelia eandem basim, & æquales bases habentia, at latera inæqualia, quod triangulum maiora reliquo latera habet, obtinebit angulū basi oppositū minorem angulo alterius trianguli basi itidem opposito.

Sint duo triangula Isoschelia ABD. ABC. eandem basim AB. habentia, at latera inæqualia, nempe latera AD. BD. singula sint maiora singulis AC. BC. dico angulum ADB. minorem angulo ACB. secetur bisariam AB. in V. & ducatur

tut

sur DV . recta, erit perpendicularis ipsi AB . etenim recta
 AV . equalis recte BV . & DV . communis, basi sq ; AD . a-
 qualis ipsi BD . anguli ergo AVD .
 BVD . aequales inter se octava pri-
 mi elem. adeoq; recti. pariter ducta
 CV . ostendetur perpendicularis ei-
 dem AB . Est vero AD . maior li-
 nea AC . quocirca quadratum illius
 maius quadrato huius. at quadratum huius, scilicet AC . a-
 quale est quadratis rectarum AV . CV . simul (penul. p.
 elem.) & quadratum illius, scilicet AD . aequale est duobus
 quadratis simul AV . VD . duo ergo quadrata AV . DV ma-
 iora duob. AV . VC . detracto itaq; comuni AV . restabit qua-
 drati recte VD . maius quadrato CV . adeoq; recta DV . ma-
 ior recta CV . se. etur itaq; VE . equalis ipsi CV . Ducaturq;
 AE . erunt duae AV . VE . aequales duab. AV . VC . altera alte-
 ri, & continent angulos aequales AVE . AVC . recti enim am-
 bo; ergo bases AE . AC . aequales, & reliqui anguli reliquis
 angulis, quibus aequalia latera subtenduntur scilicet angu-
 lus AEV . angulo ACV . equalis. At angulus AEV . ma-
 ior angulo ADV . p. 21. 1. elem. ergo ACV . maior angulo A .
 DV . & duplum duplo scil. Totus ACB . angulus toto ADB .
 15 V. elem. siue potius ex suppositioe usurpata V. elem. prop.
 octava in secundo Casu, ubi, & scholium meum, licet non
 editum.



Lemma Secundum.

Si recta linea IB . ipsiq; ad rectos angulos excitetur a
 puncto I . recta IG . non maior linea IB . se. eturque
 IG . bifariam in E . ducaturque EF . perpendicularis ipsi IG

Kk 2

6418-

co demonstrare oportebat. Pariter, ex eademq; prop. patet G V . minorem esse quam GE . idēq; quam I B . idēq; est de quacūq; alia linea supra E . à puncto G . ducta. Quāq; supra ab eod. puncto ducūtur subinde semper minores sunt, adeoq; minores ipsa GV . qđ tertio loco proponebatur demonstrādū.

Lemma Tertium.

SI retenta proxima figura intelligamus lineam m Bn . rectam ad planum circuli, esseq; Bm . Bn . inter se equales. Vertiq; cū linea IB . adeo ut B semper sit in circūferentia circuli BV . lineaq; m Bn perseveret in reuolutione semper recta ad planum circuli, dico eadem quæ dicta sunt in comparatione linearum à puncto G . ductarum ad puncta B O . FV . ceteraque eiusmodi puncta, esse dicenda de comparatione linearum Gm . ac Gn . prout punctum B . medium lineę m Bn . fuerit in punctis circūferentię $BOFVT$. idq; genus alijs.

Nempē dicebatur recta GF . equalis esse recta IB . dico pariter rectam Im . cū medium lineę m Bn . punctum fuerit in puncto circūferentię B . equalē esse lineę Gm . cū linea medium fuerit in puncto E . cū enim GE . IB sint equales, & Bm . Fm . anguliq; GFm . IBm . recti erunt etiā bases Im . Gm . equales. Idēq; intelligendum de basib. Gn . In . pariter dicebatur GO . maior quā IB . erit etiā Gm . cū medium lineę m Bn . fuerit in O . maior recta Im . cū idē medium fuerit in B . etenim cū GO maior sit quā IB . erit etiā quadratum GO . maius quadrato IB . & equales Om . Bm . adeoq; ipsarū quadrata equalia duo ergo quadrata GO . OM maiora duobus quadratis IB . BM . ergo quadratum GM . maius quadrato Im . adeoq; recta Gm . maior recta Im . ut proponebatur. pari modo cetera demonstrabuntur.

Quo

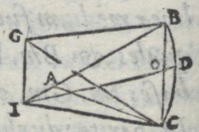
Corollarium

Quo minores erunt anguli ad GI . in puncto I . eo minores erunt Gm . Gn . nempe GIB . est rectus, & GIO acutus & quò magis attolletur in circumferentia BT . punctum B medium lineæ mBn . eo magis acuentur anguli ad I . at quo elatius fuerit idem punctum B . eo minores sunt recta Gm . Gn . ut uidimus. pariter ergo quo minor fuerit angulus ad I . adeòq; acutior, eo minores Gm . Gn . erunt.

PROPOSITIO.

Quo expositum instrumentum offi genæ innixum magis eleuatur ad obseruanda sublimiora astra, phenomenon, eo angulus visorius maior efficitur, licet persisteret idem semper instrumenti angulus, & apertio. proindeq; oportet eo maiorem esse distantiam inter eadem duo astra, phenomenon obseruatam, quò sublimiora fuerint.

Reponatur figura linearis instrumenti in qua GI . linea intelligitur à pupillæ centro ad os genæ; dum itaq; affixo I puncto genæ offi uerzitur instrumentum linea ID . uerzitur, ut IB in figura Lemmæ secundi in circumferentia TB . Angulusq; GID . perseverante eadem instrumenti apertione semper minuitur, acuturq; magis ex sup: prima; proindeque lineæ GB . GC . que sunt lineæ Gm . Gn . in ea figura semper minuuntur. quò magis eleuatur instrumentum; ergo angulus BGC . maior semper efficitur ex primo Lemmate, cum enim instrumentum eleuatius est, triangulum BGC . si scilicet leminora habet latera GB . GC . quàm cum est depressius er-
go ex



Go ex primo Lemmate dicto angulus BGC. maior est, cum est eleuatus instrumentum, quam cum depressus. Est autem BGC. angulus visorius, & maiori angulo maior circumferentia subijcitur, si ergo intelligamus lineas GB. GC. vsque in octauam sphaeram protrahere, maiorem illę circumferentię intercipient in maiore eleuatione, quando maiorem angulum continent, quam in minori eleuatione eadem apertione, angulouē instrumenti eodem perscuerante.

Non ergo consequentia. *Corollariū* Eadem instrumenti apertio, idemq; angulus perstitit in tota stellę reuolutione, ergo eadem fuit distantia visa obseruatarum stellarum. immo contra inferitur fuisse eam distantia diuersam, ex eo quod diuersi inferuntur anguli visorii, qui metiuntur distantia visam, ex aequalitate angulorum instrumenti, & hac est instantia aduersus Tychonis assumptum, quam in initio capitis proposui, nuncq; iam demonstrata est.

CAPVT VI.

Superiorem, ac proximam instantiam in numeros deducit.

AT vero ad ampliorem manifestationem veritatis placet hanc ipsam instantiam latius adducere, atq; adhuc latius explicare. continebuntur autem in explicatione ipsa multa digna scitu.

Cum pupillę centrum naturalem, & communem situm *Suppositio* obtineat (est autem is medius) distantia eiusmodi centri ab of-
sa ge-

264 De tribus nouis Stellis

se genæ est $\frac{3}{5}$. circiter vncie nostræ. hoc ego satis diligenti obseruatione obseruari.

declaratio

Virr. lib.
3. cap. pri-
mo.

Est vncia nostra decima pars pedis nostri, qui pes est decima pertice item nostræ pars cōparatio verò nostræ mēsuræ cum antiqua, ac Vitruuiā huiusmodi est. sex pedes antiqui, et Vitruuiani sunt æquales iustæ Hominis stature, & altitudini. eidem autem iustæ altitudini æquales sunt tres nostri pedes cum tribus præterea vncijs, ac tertia vncie parte: nēpē vncia trigintatres, ac triens vncia: sunt ergo æquales trigintatres nostræ vnciæ, ac triens sex Romanis antiquis pedibus; qui pedes erant quaternorum palmorum, & senorum, ac denorum digitorum. sex ergo pedes erant digitorū 96. et tot digitis æquales sunt nostræ vnciæ $33\frac{1}{3}$. Singule ergo vnciæ erunt duorum digitorum, & $\frac{22}{25}$ vnius digiti, & tres quintæ partes vnius vnciæ erunt æquales vni digito, & $\frac{91}{125}$ vnius digiti.

Lemma.

In Structura Instrumenti Tychon. qui regulas AB. AC. sumpsit quaternorum cubitorum, & crassitudinem regularum AI. trium digitorum IG. distantia centri pupillæ ab offsa genæ ad IB. integram longitudinem instrumenti scilicet a puncto I. subiecto ipsi pupillæ centro ad B. regulæ aliam extremitatē est, ut $1\frac{11}{125}$ ad 259. scilicet ut 1. ad 150. proximè.

Cubitus duplex est alius antiquus Romæus Vitruuianus, qui erat sesquipes. quatuor itaq; cubiti æquassent sex Romanos pedes. alius est cubitus cōmunis quatuor pedum adæq; 64. digitorum. & quatuor cubita sunt digitorum 256. tūc

taq;

itaq; erit AB. si itaq; adijciantur tres digiti scil. AI. erit tota
I B. digitorum 259. cum autem GI. sit digit. 1. $\frac{21}{125}$. erit
GI. ad IB. vt 1. $\frac{21}{125}$ ad 259. nempe est pars proximè cen-
tesima quinquagesima. siue vt 1. ad 150.

Propositio prima. Probl. primum.

Posito angulo in centro instrumenti Tychohis scil. BAC.
grad. 25. 14. sub quo ipse obseruauit distantiam stella
noue à polari, indagare angulum BIC. aut ACI. qui est pa-
rallaxis nascens ex crassitie instrumenti, ac regularum IA.
ponitur autem AI. digitorum trium, quorum AB. 256.

In triangulo ergo rectilineo IAC. datur proportio duorum
laterum, daturq; angulus ab illis contentus ergo dantur re-
liqui duo anguli singillatim ex Canone Trigonometrico.

Progressus. angulus BAC. grad. 25. 4. ergo & IAC. de-
inceps grad. 154. 56. & aggregatum duorum reliquorum
angulorum I. C. totidem 25. 4. dimidiumque aggregati p.
12. 37. cuius dimidij tangens 22383. termini verò pro-
portionum cum sint 3. & 256. aggregatum est 259. dimi-
dium aggregati 129.5. differentia inter hunc numerum, et
alterutrum terminorum est 126.5. erit ergo regula aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
129.5	22383.	126.5	21864. tangens diffe-
259.		253.	rentie, que i-
$\frac{1}{2}$		$\frac{1}{2}$	deo est grad.
			12.20. hæc si

detrahatur. ex dimid. aggregati angulorum scilicet grad. 12
37. relinquit angulum ACI. grad. 0. 17. 0. Si adiungatur
eidem dimidio facit angulum AIC. grad. 24. 57.

LI

Pro-

266 De tribus novis Stellis

Propositio secunda. Probl. Secundum.

Posito itidem angulo BAC . grad. 25. 14. & BIC . gr. 24. 57. & ducta chorda BOC . necnon perpendiculari IO . Inuestigare quot partium sit BC . necnon & IO . earum quarum IB . est 150.

Est angulus BIO . dimidius anguli BIC . grad. 12. 28. 30. & IBO . reliquorum ad rectum 77. 31. 30. posito ergo sinu toto IB . 100000. erit earundem BO . sinus anguli BIO . 21601. & IO . sin. anguli IBO . 97639. ex regula itaq; aurea, quarum BI . est 150. earum erit BO . 32 $\frac{4019}{10000}$ IB . 146 $\frac{4585}{10000}$ ut in subiecta figura.

Oper. 1.	1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
	100000.	150.	21601.	32 $\frac{4019}{10000}$ id est $\frac{4019}{10000}$
Oper. 2.	1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
	100000.	150.	97639.	146 $\frac{4585}{10000}$ $\frac{4585}{10000}$

Propositio Terria.

Si instrumenti planum BIC . statuatur in plano horizontali, excogiteturque IG . distantia centri pupille ab offe-
gena erecta eidem instrumenti plano angulus ν forius BGC .
minor erit angulo BIC .

Quoniam enim GIB . angulus rectus, erit GB . subtensa maior recta IB . ex penult. primi elem. pariter, & GC . maior, quā IC . aequales autem GB . GC . inter se, cum sint IB . IC equales, & GI . communis, et anguli ad I . recti, ergo erit tri-
gulum isoscele BGC . cuius duo latera GB . GC maiora singu-
la

la lateribus IB. IC. alterius trianguli Iſoſchelis BIC. atque
basiſ BC. communis; angulus ergo BGC. minor angulo BIC
ex primo Lemm. cap. anteced.

Pariter angulus viſorius ad G. maior eſt angulo BIC. Corellariū
etiam ſi planum BIC. inſtrumenti non eſſet in horiſontali pla-
no: dummodo GI. eſſet eidem inſtrumenti plano erecta.

Propoſitio quarta Problem. Tertium.

Poſita in idem recta GI. erecta plano inſtrumenti quere-
re quot partium ſit GB. quarum IB eſt 150. & IG.
Item quot GO. ſit earum, quarum IO. ſit 146. $\frac{4585}{10000}$

Quoniam IB. ponitur 150. erit quadratum eius 22500
at quadratum GI. eſt 1. duo ergo quadrata rectarum IB.
IG. ſunt ſimul 22501. cuius aggregati radix quadrata eſt
150 $\frac{1}{300}$ proxime, tantaq; eſt GB. at verò recte IO. qua-
dratu eſt 21449. $\frac{81402172}{900000000}$ quadratum verò GI. eſt 1. ag-
gregatum ergo duorū quadratorū eſt 21450. $\frac{81402172}{900000000}$ cuius
radix quadrata eſt 146. $\frac{269604489}{2929170000}$ tantaq; eſt GO.

Propoſitio Quinta Probl. Quartum.

If dem poſitis querere angulum BGO. & eius duplum
BGC.

Quoniam angulus GOB. eſt rectus, * poſita GB ſinu to- Lem. M.
to erit BO. ſin. anguli BGO. eſt autem BG. part. 150 $\frac{1}{300}$
quarum BO. eſt 31 $\frac{4015}{10000}$ quare quarum GB. ſin. totus eſt
100000. earum erit BO. ex regula aurea 21600. angulus
ergo oppoſitus BGO. eſt grad. 12. 28. 27. duplus itaque
BGC. eſt grad. 24. 56. 54.

LI 2

1. ter.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 $150 \frac{1}{300}$ 100000. $32 \frac{4019}{10000}$ 21600. Sin. angul

BGO. qualiti: est is itaq. grad. 12. 28. 27.

Differentia ergo inter angulum instrumenti BIC. & vis
 forium BGC. est secundorum 6. in dato casu.

Lemma M.

Angulus GOB. est rectus.

* Prop. 18. Cum enim GI. sit erecta plano BIC. erit planum GIO.
 lib. 11. ele per GI. ductum rectum * ad idem planum BIC. at BOC. est
 * ex contr ad angulos rectos * ipsi IO. communi planorum sectioni ergo
 * ex def. 4. est recta * ad planum BIO. proindeq. rectos angulos continet.
 11. elem. * cum recta GO. anguli itaq. GOI. GOB. recti, quod de-
 * def. 3 lib. monstrare oportebat.
 11. elem.

Propositio sexta Problem. Quintum.

R Eposita figura Lemmatis secundi cap. antecedentis. ut
 sit IB. in ea figura IO. figure huius, & IG. illius
 itidem representet IG. figura huius. Querere angulum F
 IB. in dicta figura secundi Lemmatis. erit ergo IG. unus
 partis earum, quarum IB. est $146 \frac{269604489}{292917000}$. Et IE. earu-
 dem. Et quoniam posito IB. sinu toto est EI. sinus arcus
 FB. siue anguli BIF. estq. ex regula aurea quarum IB.
 100000. earum IE 443. ut in subiecta figura, erit idcirco
 angulus BIF. grad. 0. 15. 15.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 $146 \frac{269604489}{292917000}$ 100000. $\frac{1}{2}$ 443

Proximè sinus anguli in dicta figura Lemmatis FIB. erit
 15 grad. 0. 15. 15.

Quod

Cum in figura secundi Lemmatis est angulus FIB. grad. Annotatio
 Q. 15. 15. est angulus FIY. grad. 89. 44. 45. reliquorū
 scilicet ad rectum. Angulus autem GIO. in proximarum pro-
 positionum figura respondet angulo FIY. estq; illi equalis
 si intelligamus in versione instrumenti IQ. ex plano horizon-
 tali reuolutam in IF iuxta figuram secundi Lemmatis; sicut
 erit equalis angulus idem GIO. angulo VIY. si intelligamus
 IQ. versam ex plano horizontali in sitū lineę IV. Idemq; de
 alijs angulis dicendum. adeo ut cum angulum GIO. statu-
 rimus grad. (ex gr.) 10. intelligemus angulum in figura Lē-
 matis BIV. esse grad. 80. & angulum VIY. esse grad. 10.
 Denum angulus in figura Lemmatis FIB. respondet in fi-
 gura proximarum propositionum angulo elevationis instru-
 menti a plano horizontali fixo remanente puncto I.

Propositio Septima.

SI statuatur angulus GIO. grad. 89. 44. 45. angulus
 visorius BGC. equalis eius angulo instrumenti BIC.
 patet ex secundo Lemm. cap. preced. iuncto tertio Lem. Ete-
 nim GB & IB. sunt inter se equales, & GC IC. ex Lem-
 mate tertio; cum ex Lemmate secundo GO. IO. sint inter se
 equales; equalibus autem existentibus lateribus duorū tri-
 angulorum Ifofchelum altero alteri, & basi communi angu-
 li oppositi basi sunt equales inter se. octau. primi elem. angu-
 lus ergo BGC. visorius equalis angulo, qui in plano instru-
 menti BIC. quod proponebatur demonstrandum.

Propositio Octaua.

SI minus eleuetur instrumentū, quā ut angulus GID sit grad. 89. 44. 45. angulus tum visorius BGC minor est angulo BIC instrumenti.

Etenim ex secundo Lemmate maior est tum recta IO recta GO . quare ex tertio Lemmate maiores quoque sunt GB .

GC rectis IB . IC singule singulis. quare angulus BGC

*Primo Lemmate cap. anteced. * minor angulo BIC . quod demonstrare oportebat.

Propositio Nona.

SI eleuetur instrumentum adeo. ut angulus GID eua dat minor grad. 89. 44. 45. angulus semper BGC maior est angulo BIC .

Etenim ex secundo Lemmate minor est tum GO recta IO . adeoque GB . GC minores rectis IB . IC . singule singulis; angulus ergo BGC maior semper angulo BIC . ex primo Lemm. cap. antec. l. quod erat demonstrandum.

Corell. de errore Tychonis. Euidens ergo est error Tychonis; arbitrantis parallaxim ex distantia pupillae ab offe genae esse semper detrahendam ex instrumenti angulo ad obtinendum verum angulum visorium. immò à minutis 15. 15. eleuationis usque ad verticem semper est addenda ea, quae inde provenit differentia; cum maior supra eam eleuationem ex demonstratis perpetuo sit angulus à radijs visorijs in oculi centro cōtenuis, quā angulus instrumenti ad punctum I .

Pro-

Propositio Decima. Problem. Sextum.

Idem retentis scil. ijsd. m. regularum longitudinibus, eademque crassitie, & eodem angulo ad A ; centrum instrumenti grad. 25. 14. & ad I grad. 24. 57. Investigare differentiam inter angulos visorios cum instrumenti plano fuerit in horizonte ipso, & cum fuerit eleuatum, adeo ut angulus GIO sit grad. 5. 50.

Cum fuerit instrumentum in Horizonte, angulus tum BGC . visorius erat grad. 24. 56. 54. nunc itaq; queratur idem angulus BGC . cum angulus GIO . fuerit grad. 5. 50. primo autem queratur GO . in triangulo GIO . cuius duo latera GO . IO . data eiusdem atq. antea magnitudinis, & continent angulum datum GIO grad. 5. 50. ex canone ergo Trigonometrico reperietur GO . part. 145. $\frac{107}{117}$. quarum GI . est 1. & IO . est 146. $\frac{103}{117}$. ut contrahatur proximè minutia illa immensa ad expeditiorem calculum, est autem earundem BO . part. 32. $\frac{4015}{10000}$. scil. $\frac{47}{117}$. proximè; ut in eadem omnia minutià redigantur. quarum ergo partium GO . est 100000. Si scilicet statuatur sinus totus in Triangulo rectangulo GOB . earum erit OB . tum tangens anguli BGO . ex regula aurea 22206 proximè; cui tangenti respondet angulus grad. 12. 31. 10. tantus itaq; erit BGO . adeoq; duplus BGC . grad. 25. 2. 20. at erat angulus idem visorius BGC . cum erat instrumentum in plano horizonte alicollocatum g. 24. 56. 54. differentia ergo inter angulos visorios est tum grad. 0. 53. 26.

Quer. GO

Adit

Annotatio

At si interpretemur quaternos cubitos longitudinis regularum non communes cubitos, sed antiquos, & Romanos, vel ut aliqui vocant minores cubitos, differentia multo maior est: crescit enim vsq. ad 28. ferme scrupula. At vero quoniam non semper permanet linea à centro pupillæ ad os genæ erecta horisonti adeoq. nunquam deuenietur ad id ut angulus GIO. sit grad. 5.50. sed multo maior semper, idè etiam si ponatur cubitus usurpatus à Tychone in instrumento suo antiquus, & Romanus (quem etiam fuisse verisimilius mihi fit, quàm communem, & maiorem) non tamen tanta poterit esse differentia, ut ad 28. vsq. scrupula accedat. uerum enim uerò etiam si ad solam medietatem pertingat, uel etiam ad tertiam partem, erit conspicua differentia, neq. despicabilis; quæ differentia contra se habet, quàm parallaxis, crescit enim parallaxis in maiore distantia à vertice: at differentia, de qua nunc agitur contra crescit in accessu ad verticem, ut idè ipsa refrangat, non secus, quàm refractio, parallaxim.

CAPVT VII.

Aliqua esse, quæ suspectam faciant fidem observationum Tychonis de noua Stella quòd ad æqualitatem præsertim visæ distantiae in versione diurna.

Hypothesis huius operis ea est. si suscipiantur observationes potiores tunc temporis habite, fuisse Stellam nouam sublunarem. Huc vsq. respondi ratio nibus Tychonis tanquam si observationes eius usquequaq. **ueræ**

vera fuerint. nunc non muto hypothesim; sed illud in dubi-
um reuoca, utrum potiores fuerint Tychoonis tum obserua-
tiones, quibus proficitur aequalem distantiam a se repertam
in tota uersione diurna stellæ nouæ ab eadem fixa; an alio-
rum, qui cum stellam eam ipsam compererint inæqualiter di-
stasse à polo mundi in maxima, & in minima altitudine, co-
guntur etiam diuersam ab eadem stella fixa in diurna uer-
sione illi assignare distantiam. eiusmodi fuere Peucerus, Sch-
ulerus, Landtgravius, & alij non nulli. neque uero tunc
temporis fuit illis instrumentis instructus Tycho, quibus
postea; neq; adeo in obseruando uersatus, ex diutina pere-
grinatione, Tum demum in Patriam reuersus. audiamus Ty-
chonem ipsum parum post principium cap. 4. & si uerò, in-
quit, Ego aliquot præcedentibus annis non paucas
diuersi generis machinas astronomicas certitudine,
& obseruandi commoditate præpollentes excogita-
rim, magnoq; labore, & sumptu construi curarim;
tamen tunc temporis, quando hæc noua stella se se
conspiciendâ exhibuit (ante annos circiter 18) præter
vnum vel alterum in promptu non habebam. Redi-
eram enim iam nuper ex Germania in Patriam. hæc
ibi proficiturq; se tum solum radium astronomicum ha-
buisse cui non fidebat, & sextantem præterea, quem capi-
te quarto proximè retulimus, quemque Tycho ipse
correxerat postea, ut duobus erroribus obnoxium uelu-
ti eodem capite diximus; at imperfectum etiam fate-
tur, cum ex eo stellæ maximam altitudinem obseruare
nequaquam liceret. Contra uero Landtgravius exqui-
sitam suam instrumenta prædicat, & Schulerus qua-

Mm

dran-

drantem Vuitembergensem, quo vsus est tum ipse, tum Pecu-
cerus, celebrat. Fuerunt q̄. viri in obseruando versati: at
ex hac alio capite momentum obseruationum Tychois hoc
modo pendamus. Distinguere vero eas oportet; alie enim
sunt, quas in primo scripto exposuit, habita q̄. sunt viuentē
adhuc stella: alie sunt, quas in secundo scripto recudit, prio-
res habentur in eodem primo Tomo Tycho, cap. 8. versus
finem: posteriores habentur in eodem Tom. cap. 4. ex quibus
deducit loca stella ad eclipticam, & ad equinoctialem cap. 9.
Primum ergo priores consideremus. Verum non est cur in
earum censura diutius commoremur; cum Tycho ipse met in
censura eiusdem scripti sui corrigat, atq̄. in cap. 4. diuersas
ab illis obseruationes amplectatur: ad posteriores ergo deue-
niamus; in quas priores emendat, ac reformat. De illis ego
duo dico. primum emendationem factam esse tantumodo post
extinctam stellam nouam, longoq̄. tempore. secundum ea nō
integra usquequaq̄ fide factam. Quoad primum itaque
importo huc locum, & verba Tycho. ex censura primi scripti
sui, cap. scilicet 9. vers. finem. * dicit autem. Secunda par-
te, vbi distantias trium Cassiopeiæ stellarum ab hac
noua annoto, eas pauld aliter tunc adhibui, quā cap.
4. à nobis correctiore Trutina limitata sunt, idque
eam potissimum ob causam, quod tunc pupillæ oculi
ab eo loco instrumenti, vbi adhibebatur exorbitantiā
minus perspectam habuerim, quodq̄ per rimulas prio-
ribus pinnacidijs vtrinq̄ parallelas quam admodum
postea inueni, collimationem non instituerim, veluti;
& hac dicto capite excuso, atque per neoterica instru-
menta restituo, atq̄. emendo. Hac ibi; quibus in ver-

* pag mibi
39.

bis

bis quattuor potissimū continentur: error priorum obseruationum: causa prima erroris (fuit autem exorbitantia oculi à loco instrumenti: ubi adhibebatur) causa secunda erroris (fuit autem quoddam per rimulas parallelas utriq; pinnacidio obseruationem non instituerit) causa agnoscend erroris (agnouit autem ex neotericis instrumentis) Ego præ cæteris considero hoc quartum, ac postremum. ex neotericis instrumentis agnouit Tycho pristinum errorem, adeoq; eum emendauit: at noua instrumenta nō nisi post stellæ abolitionem obtinuit. Vidimus itaq; in initio huius capituli ex verbis ipsius Tycho- nis, cum stellæ apparuit, non nisi radium, & sextantem illum suum imperfectum adhuc habuisse. at vero neq; toto tempore durationis stellæ aliud habuisse instrumentum, inde constat: quod cum tanto post, et a tum scribat, si prioribus mensi- bus eo instrumento, ac posterioribus alio, & accuratiore in- strumento obseruasset, id expressisset, quoq; instrumento pri- oris, & quo postea indaginem apparentiarum prosequutus es- set, Vir in suis pangentis diligentissimus, aperuisset; Sed quid immeror? in toto astri cursu non aliud habuisse, quo ipsum obseruaret instrumentum in eodem cap. 4. satis clarè mon- strat, dum dicit altitudinem meridianam stellæ minimam à se obseruatam eodem instrumento, modumq; obseruationis delineat; at maximam non potuisse obseruare, quod sextans illuc non pertingeret, & alij instrumentis caruerit, adeoq; ad maximam altitudinem exprimendam utitur obseruatio- nibus Hamzeli, tanquàm suis: eo quod quadrante olim suo habita sint. Verba Viri sunt. Altitudines quoq; eius præsertim meridianas cum sedulo ynà dimetiri fate- gerim, nullus quadrans idoneus, aut aliud instru-

Mm 2

men-

mentum huic officio propriè deputatum ad manus erat, quo intermediente id ipsum satis præcisè assequeretur. Vt sum itaque hoc ipso sextante pro altitudine eius citima cum in meridiano infra polum collocaretur exploranda. Supremum enim quando vertici appropinquabat hoc organo ob nimiam tū stelle, altitudinem, qua senis saltem gradibus à zenith caput reclinabatur, capere, non licuit; cum arcus maximus, quem instrumento applicueram, solummodo sextam circuli partem adimpleret, *hæc ibi: sed post multa hæc rursus subiungit.* Verum enimvero quoniam stelle huius altitudinem non saltem minimam: sed & maximam circa verticem in consiliū adhibere in primis utile est. Nosq. instrumenta tam acè stellas mēsurantia, quæ iustæ essent magnitudinis, tum non habuerimus, vt antea quoque dixi mutuabimus quasdam obseruationes per quadrantem maximum propriè Augustam vindelicorum olim ad desiderium spectatissimi consulis Pauli Hainzelij extractum, quas ipsemet sedulo denotauit. *Hæc Tychon, postquam stella desijt anno duodeuigesimo.* Estatur ergo is aperte toto stelle tempore sibi æfuisse instrumenta altitudinis eius maximæ dimetiendæ, quibus postea abundauit. Et minimam altitudinem nunquam aliter quam suo illo imperfecto sextante sumptam, ac obseruatam. Confirmant hoc ipsum, quæ dicitur *pag. 343. Tychon. cap. eod. 4.* Animaduerti inquit subsequenti aliquot annis postquam multo plura, variæque organa construi curassem, anni ergo aliquot intercessere inter nouam stellam, & noua instrumenta Tychonis, verum post

primum

primum scriptum ad finem nouæ stellæ decem. Dixi menses
intercessere; nona ergo instrumenta non nisi post stellæ interi-
tum a sequenti est Tycho. scriptum vero primum Tycho-
nis absolutum fuit mense Maii anno 1573. ut ex eius cal-
ce elicitur: sed forte verba aliquot subsequenti-
bus annis, in alium sensum alij detorquebunt. At certe & scrip-
tum secundum, et primæ emendationem multis post annis fa-
cta esse aperiunt, quæ dicit Tycho in calce cap. tercij pagini-
bus 333. Verba sunt. Quæ, & ego in prima iuuentute
de hac ipsa stellâ quædam effuderam potius, quàm de
liberâ, & constanter conscripseram. Quæ licet quod
ad situm eius æthereum veritati apprimè consona fue-
rint, & nonnulla ab apparentijs eius non aliena conti-
nuerint, tamen cum ad exactam normam illic omnia
non sint explanata, atque suprema lima expolita (ne-
que enim eo nomine exarata erant, quod in publicum
emittere decreuerim, amicorū saltem efflagitationi-
bus eo impulsus) quicquid est mihi ipsi nunc non sa-
tisfacit, nec ad rei propositæ magnificentiam, tantiq;
miraculi penitiens descriptionē sufficere censetur.
Idcirco quæ ex observationibus tam proprijs, quàm
aliorum circa hanc stellam mathematicè consideran-
da veniunt, nunc maturiore iudicio, atq; magis exqui-
sita, vti speramus, trutinâ expendemus. Ex his Tycho-
nis verbis satis clarum redditur, primum scriptū in prima iu-
uentute, secundum scriptū, adeq; & primæ ac eius observatio-
num emendationē in matura demum ætate peracta esse, quod
reperis intervallū nō pauculorū mensium, sed multorū anno-
rum esse quis nō videt? hæc de primo. Secundū erat emendationē

prior.

* pag 343

priorū observationū ex nouis instrumentis nō integra fide esse factā, quod modo cōsideremus. Quā ergo ratio Tycho emendauerit priores observationes in 2. scripto stella iā elapsa ita ipse indicat c. eod. 4.* Animaduerti inquit, nihilominus subsequētib; aliquot annis postquam multo plura variaq; organa construi curassem, praesertim beneficio sextantium Trigonorum, quorum aliquam ideā superiore capite expressi, distantias stellarum hoc instrumento acceptas pauculis quibusdam minutis iusto ampliores extitisse; obseruando videlicet easdem binas stellas, siue Cassiopeie, siue alterius asterismi p verunq; instrumentum; tum vetus illud; tum nouum sextantem nulli parallaxi obnoxium. Ex quibus verbis patet emendationem priorum obseruationum ex posterioribus instrumentis hac ratione ductum; quod obseruatum sit quot minutis singula instrumenti veteris apertura excederent easdem nouorum instrumentorum, adeoq; exactiorum aperturas, totq; minuta ex prioribus obseruationib; subtrahit, ut emendatas redderet. Aduersus tamen hunc Viri progressum multa occurrunt, primo quidem illud in vniuersum, quod elapsas iam diu obseruationes ex coniecturis emendare haud sit tutum; praesertim cū de parallaxi ambigimus, at secundo est contra Tychonem, quod nedum distantias stelle noue à fixis, quas in priore scripto tradidit, correxit, sed multas in seipso scripto alicui nouae stelle à fixis distantias, quarum in priore nusquam meminerat; proindeq; tum non peregerat; nam non omittuntur obseruationes aliquae pertinentes ad phaenomena obseruata, cum de ipsis scribitur, neq; praesertim Tycho, diligens Scriptor obseruationum suarum

ommississet. Sed magis explicet, et ponat objectionem.
Tres tantum memorat in primo scripto observatas. Si illa no-
ue distantias à fixis, scilicet à schedis, à lucida cathedra, à
flexura, verba eius refero in secundo scripto. Distantiam
inquit huius stellæ à fixis aliquibus in hac Cassiopeie pag. 381
constellatione exquisito instrumeto, & omnium mi-
nutorum capaci aliquoties observavi. inveni eam re-
moveri ab ea, quæ est in pectore schedis, appellata 7.
part. 55. min. à lucida verò cathedra part. 5. min. 21
à flexura denique & ea, quæ iuxta illa 5. grad. 1. min.
hæc ibi neque ab aliis stellis sumptas distantias memorat, &
ne innuit quidem ergo neque observaverat; cur. n. ommitte-
rentur ad tegendam forte suam diligentiam, & ad minuen-
dam notitiam veritatis, quam ipse toto animo tum aperire
studebat? nihil minus verum, in censura quoque eius primi
scripti solas distantias à tribus Cassiopeie notat: aliquas ali-
as habitas, ac suppressas, ne indicat quidem. Tum autem se-
cundum scriptum conscribebat, ubi stilum laxavit, & nihil
ferme omisit, quod ad rem pertineret. hoc autem præsertim
pertinisset, ut constaret, quæ ratione alias distantias in c. 4.
adiectas ipse hausisset, & unde tot annis post stellæ inter-
rum. verba sunt. Secunda ubi distantias trium Cassio-
peie stellarum ab hac nova eas paulo aliter tunc adhi-
bui, quam cap. 4. à nobis correctiori Trutina limitate
sunt. Cum ergo existentis stellæ distantias à solis tribus
stellis Cassiopeie observaverit; quæ ratione in secundo scrip-
to cap. 4. distantias à novem fixis subiecit Cassiopeie stellis,
scilicet à prima, quæ in capite; à secunda, quæ in pectore, scilicet
schedis; à tertia, quæ in cingulo; à quarta flexura; à quinta

ta, quæ in poplite: à sexta in crure: à septima in extremitate pedis; ab undecima in erectione sedis: à duodecima lucida cathedra. Unde eas hausit Tycho? non ex priorum emendatione, cum prius non fuerint capte, et observata: non autem ex observationibus, novis instrumentis peractis: quoniam stella iam abierat; non ergo bona fide agit nobiscum Tycho dum diligenter eas expositas asserit, verba sunt. Intercapedines inquit novæ stelle à novem principalioribus Cassiopeiæ diligenter conquisitas, & ob prædictas causas debito modo limitatas quâ tum videlicet reliqui sextantes Trigonici nulli ambiguitati subiecti suggerebant, experimentatione ad stellas consimilem ferè obtinentes remotionem diligenter instituta, nunc exhibebo. Quæro ego itaq. rursus num sextantes Trigonici suggerere eas distantias novis observationibus, an priorum emendatione? & non novis; cum durante stella non obrinuerit instrumenta nova Tycho: non priorum emendatione, cum non adfuerint observationes priores; ergo ex mera coniectatione eas sumpsit Tycho, ut eius etiam verba subintendant; at longe abest coniectatio à certitudine, quam observationes exigunt. Verum (quod adhuc maius est) neque præceditium emendatio ritè procedit. Nam ex ijs, quæ dixit Tycho, & nos in hoc ipso capite retulimus, crescebant observationes instrumenti prioris supra posteriora instrumenta aliquot minutis, & ideo distantia à stellis fixis nova stella priori instrumento capta diminuenda erant totidem minutis. hinc priore instrumento cum observatum esset distare stellam novam ab ea in pectore Cassiopeiæ grad. 7. 55. in secundo scripto emendavit distare grad. 7. 50. 30. pariter di-

stat-

stantiam à lucida cathedra tum captam grad. 5. 21. emendatam restituit grad. 5. 19. decreuit, & hic distantia emendata, licet non ex proportionem prioris decrementi; debuisset enim ex ea proportionem emendata distantia esse grad. 5. 17. ²⁹ in uniuersum ergo emendatas distantias oportebat esse minores prioribus, at in distantia stelle nouę à flexura contrarium accidit; prior enim obseruatio fuit grad. 5. 1. at in emendatione constituitur à Tychone grad. 5. 2. crescit itaq; emendata distantia Contra viri dogmata; adeo ut emendationes eius nedum in decremento non seruent statam proportionem; sed etiam alię decreuant, alię crescant supra priores obseruationes. Nihil ergo certi; immodò aliquid falsi; at esto sola incertitudo. Vnde ergo nascitur illa tanta Tychonis confidentia, qua distantias exactas & ne scrupulo quidem deuiantes protestatur. uerba sunt, Hęc inquā fuerunt huius insoliti fideris ab illis mundo coquis sibi proximis remotiones exacte denotate & iusta trutina aliquoties recognite; adeo quod nihil addubitem eas ita accuratas, atq; precisas esse ut nullius scrupuli cis, vel ultra in illis lateat deuiatio Ita ipse; at amore positionis sue adductus potiusquā geometrica certitudine loquitur cum in modum viri, in quo facile est detegere nouitatis studium, & ab antiqua schola ab alienatione, à qua interdum abripitur, ut in Antitychone quoq; notauimus. Concludo considerationem. Non fuit Tychoni tempore stella is instrumentorum apparatus, qui postea; neque ea obseruationum constantia; cum eas ipsemet reprehendat, neque tanta emendationum fides, ut præferre oporteat viri obseruationes ceterorum obser-

Nn natio-

uationibus, et cum nonnulli fatcantur diuersam siellæ à polo distantiam in superiore, et inferiore meridiano obseruatam, non necesse sit contrarium credere Tychoni; qui (diligenter eius collatis, et expensis dictis) suarum ipsimet obseruationum fidem suspectam reddit.

CAPVT VIII.

Plura errata Tychonis in hac secunda comprobatione deteguntur.

HÆc, quæ proximo capite eleuando fidem obseruationum Tychonis dixi, digressionis cuiusdam loco dicta sint, et ad abundantiam solutionum, ceterum retineo antiquam hypothesin, quæ est admissis etiam potioribus obseruationibus stellam demonstrari sublunarem. et ita in capite tertio et quarto retenta Tychonis obseruatione solum argumentum eius, licet neque hypothesin relinquere abiudicando fidem obseruationibus Tychonis nunc eam parte, in qua alias habet mathematicorum peritorum repugnantes. Eset enim dare alijs obseruationibus potior, et præstantiorem palmam, ac sedem, non autem potiores dimittere, quarum admissionem hypothesi operis pollicetur. at nunc consideremus non nulla, quæ in deductione rationis dicit Tychon, quàm illa ab acrimia geometrica recedant, ut intelligatur plus multo in mathematicis quàm parsit, huic viro tribui.

Primo ergo quæ de parallaxi origine dicit, pendere scilicet illam ex terræ crassitie; propter quam differunt lineæ à

cen.

centro eius, & à puncto circumferentię protractę, vera sunt; ea enim dempta crassitie nusquã, & nunquam erit parallaxis: at dum primam figuram instituit, ex qua demonstret quantã differentia inter distantias stellę nouę ab eadem stella fixa in superiore, & in inferiore meridiano intercessura sit, aberrat à vera figura, cum illę stellę non fuerint in meridiano cum stella noua. Vnde sese emendauit Tycho in posteriore parte capitis noua descripta figura, & accommodatiore. interim tamen quicquid ex prima figura dixit, totum superuacaneum fuit, quod vitium solet abesse ab exactis mathematicis: at expendamus, quos non emendauit errores, in indaganda ergo parallaxi in maxima altitudine* incipit. pa-
 * pag. 410.
 ri tatione in suprema altitudine: hæc habet.

Datur inquit angulus RNA. ex complemento altitudinis maximę P. 5. 50. conueniens enim est, si stellę altitudo minima fuit P. 27³ altissimam euadere P. 84¹ polo in loco intermedio P. 55. 58. consistēte.

Tychonis
verba.

Altitudinem maximam stellę posuit distantem grad. 6. Censura. in primo scripto, & in secundo, ut supra lib. primo cap. 3. ut videatur Tycho sibi ipsi repugnare. at esto nõ exactè in alijs locis loquutum: ac certè ex datis non rectè nunc colligit distantiam g. 5. 50. ex minima altitudine, & ex parallaxi ibi assignata, quod ita cõstabit. reposita figura prima Tychonis, in qua vertex B. Tychonis Horizon. LAC. stella in minima altitudine iuxta eleuationem lunare in H. locus eius



Nn 2 visus

visus d. locus verus Z. i. altitudine max. stella i. G. eius locus
 visus b. locus verus Y. polus mundi a. est itaq. altitudo stelle
 visa in minima altitudine arcus C d. grad. 27. 45. ex obser-
 vatione Tychonis, qui observavit procul dubio locum visum,
 quem instrumento inspexit. est autem Z d. parallaxis gr.
 0. 58. 31. ut ipsemet deducit. est itaq. totus arcus C Z.
 scilicet altitudo loci veri stelle grad. 28. 43. 31. quoniam
 arcus a C. altitudo scilicet poli Tychonis est grad. 55. 58. re-
 stat a Z. distantia loci veri a polo grad. 27. 14. 29. Et ita
 eundem est arcus a Y. distantia loci eius sit. Veri stelle in me-
 ridiano superiore a polo, ponitur enim stella immota proprio
 aliquo modo, at B a distantia verticis Tychonis a polo est g.
 34. 2. deiractis ergo gradibus 27. 14. 29. ex grad. 34.
 2. scilicet arcu Ya. ex Ba. restabit BY. distantia stelle se-
 cundum locum verum a vertice grad. 6. 47. 31. quaratur
 nunc parallaxis Tb. siue angulus AGN. in suppositione eius-
 dem altitudinis lunaris semid. 52. In Triangulo ergo ANG
 dantur duo latera AG. AN. Et angulus ab ipsis contentus
 ergo dantur reliqui duo anguli singuli ex Canone Trigonome-
 trico. progressus autem operationis. cum angulus GAN. ve-
 ra distantia stelle a vertice sit grad. 6. 47. 31. crunt reli-
 qui duo anguli AGN. ANG. simul grad. 173. 12. 29. cu-
 ius dimidium 86. 36. 14. huius autem tangens 1685 130
 latus autem AG. 52. quarum partium AN. est 1. aggregatum er-
 go laterum est earundem partium 53. dimidium aggregati 26.
 differentia inter huiusmodi dimidium, & alterutrum laterum
 25. erit ergo regula aurea iuxta Canonem nunc Trigonico-
 1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
 26 ÷ 1685 130. 25 ÷ 1621540. Tangens dis-
 ferentia

ferentie anguli alterutrius à dimidio aggregati angulorum; est
itaque ea differentia grad. 86. 28. 15.

Qua differentia detracta ex dimidio aggregati angulorum
scilicet ex 2. 86. 36. 14. restat angulus AGN. minor duorum g. 0.

7. 59. itaque est arcus YB. adeoque distantia visa stelle à
vertice in max. altitudine est g. 6. 55. 30. pro g. 5. 50. quanta
ponit Tycho. notemus nunc sigillatim errores eius in his verbis.

Primus error est dum distantiam à vertice veram facit g. 5. 1. error,
50. & est ex eiusdem dati g. 6. 55. 30. maior scilicet g. 1. 5. 30.

Secundus error est dum deducit ex minima altitud. altitud.
max. g. 84. $\frac{1}{8}$ scilicet g. 84. 10. at debebat suo ipse modo deduce

re g. 84. 11. hic n. est progressus altitud. minima g. 27. 45. de
trahatur ex altitudine poli g. 55. 58. restat g. 28. 13. distan-

tia stelle utriusque à polo ex hypothesi Tychois, quod polus sit à
loco intermedio detractis itaque g. in suam 28. 13. ex distantia

poli à vertice Tychois g. 34. 2. restat distantia stelle à ver-
tice Tychois g. 5. 49. qui detracti ex g. 90. relinquunt alti-

tudinem maximam stelle scilicet ab horizonte g. 84. 11. pro g. 84.
10. quot ponit Tycho diff. itaque intercedit unus minutus, parva

quidem differentia. atque tamen recedat ab acrimia geometrica.

Tertius error est in illis verbis (polo in loco interme-
dio p. 55. 58. consistente) supponit consistere polum in loco

intermedio inter maximam, & minimam altitudinem; at
in suppositione parallax (veluti nunc) lunaris non potest

polus in intermedio locorum visorum in superiore, & infe-
riore meridiano consistere ob inequalitatem parallax in

distantia à vertice inaequali; recedit ergo à positione sua
interim facta Tycho adeoque implicat progressum ipse suum.

contra pariter acrimiam geometricam.

Ans.

286 De tribus nouis Stellis

Argumen-
tum nouū
refractio-
nis.

At (quod est maximè considerandum) hic ipse progressus exhiberet nobis argumentum refractionis tum satis conspicua; nam dicit Tycho (ut exposui) lib. primo sup. cap. 3. stellam distitisse tum ad summum grad. 6. à vertice in maxima altitudine; distantia ergo, quæ tum apparuit fuit grad. 6. at nunc colligitur in suppositione altitudinis lunaris distantia vera grad. 6. 47. 31. Siq; fuerit elementaris multo maior adhuc erit ea distantia; ergo locus, in quo uisa fuit stella propior fuit vertici quàm locus verus g. 0. 47. 31. fuit ergo differentia ea ex refractione; non ex parallaxi ex superioribus demonstratis * at reliqua iam prosequamur loca.

li. i. c. 25.

Tych. ver-
ba.

Neq; enim refert, siue hic veris, siue visis utamur altitudinibus (si qua intercederet differentia) res enim redit eodem; cum in vno, vel altero gradu discrimen parallaxeos, quod inquirere intendimus; permò dicum sit.

Censura.

Imò refert non confundere veras, & visas altitudines, ubi id vnum intendimus veram à visa altitudine distinguere; neq; redit eodem res licet in vno, vel altero gradu, &c. ob periculū ne peruertamus verā, & visā aliiud nem, cum etiam aliud periculum immineat, ne (si maiorem distantiam à vertice pro vera; minorem pro visa accipiamus) parallaxim in refractionem commutemus; vel si contra commutemus refractionem in parallaxim: praterquā, quòd acrimia mathematica non patitur, cum recta via patet, per distortam ire, & fallacem. Sed quid plura? nonne differentia conspicua utriusq; constat cum ex processu Tychois distantia stelle à vertice sit grad. 5. 50. seu verius 5. 49. at iuxta nostrum veriorē processum ex datis ipsius Tychois

vera

Vera distantia gr. 6. 55. 30. adeoq. intercedat differentia grad. 1. 5. 30. rursus parallaxis in maxima altitudine nobis oborta est in minorum 7. 59. at Tycho min. 6. 43. ut ipse statim subiungit. supponendo angulum BN b. grad. 5. 50 cum supponere oporteat ex viri etiam datis grad. 6. 55. 30. ut diximus. * Et hic ergo duo sunt alij errores Tychois. * 4. Error. quartus est dum asserit non differre, si vera altitudo pro visa capiatur; at satis differt, & refert. * Quintus est dum * 5. Error. parallaxim in maxima altitudine facit minut. 6. 43. at est minorum 7. 59. multa interim transiliorum, quae in progressu iuxta primam figuram differt Tycho. hoc vnum expendo, dicit is itaq. dum anmititur demonstrare stellam fuisse vera Saturni orbem.

Conueniens idcirco est, magisq. probabile, ut verba Tychois. exilibus hic innitatur Tecmyrijs stellam ipsam Saturni Sphaeram, licet remotissimam, transcendisse.

Censura.

Dum Tycho ad maiorem probabilitatem ostensionem hanc suam reducit, à necessitate remouet. quantum ergo haec conueniunt cum illa geometrica necessitate, quam ab initio instituit in his ipsis comprobationib. se adducturum, quia multos homines, ac stupidos redderet, ac inscios quo se converterent nihil tale in probabilibus rationibus, quae ad dialecticum solum gradum nequaquam ad demonstratiuum peringunt. licet autem totam retorquere rationem ex datis Tychois ipsius adiciens solum vnum, quod antea nos monstrauimus: est ergo retorsio. stella ob suam immobilitatem non potuit esse in vello orbium celestium, nisi in sphaera octaua extiterit. hoc non semel contendit Tycho, & in calcè comprobationis secundae pluribus probare nititur, concluditq. ostensionem suam hunc in me.

modum. Quo circa cum stella hæc eandem intercapedinem nullo prorsus minuto variatam non consiltebat infra has immota. Est itaque ex Tychone propositio hæc necessaria. Si stella noua fuit celestis, fuit in octaua sphaera necessario ob eius scilicet immobilitatem.

At stella noua non fuit in octaua sphaera necessario. hæc enim propositio solum, ut probabilis affertur non, ut necessaria; ergo stella noua non fuit necessario celestis, fuit scilicet solum contingenter, seu melius probabiliter celestis. At rationes, quæ probabiliter tantum concludunt celestem fuisse illam stellam, quomodo geometricam illa necessitatem includunt? quomodo insolubiles sunt redduntq. mutos, & stupidos homines, ut nihil aduersus dicere, & ne mussare quidem queant? non simul hæc stant, quæ modo dicit de probabilitate, & quæ antea dixit de necessitate Tycho.

Nunc aliqua eius dicta post secundam descriptionem expendamus, quæ quidem figuratio rei, et veritatis investigationi multo est accomodatior; nec dissentit à nostra, quam supra in quinta, & postrema indagine exhibuimus. Quæ uerba primo loco expendo, & reprehendo, sunt subiecta.

Verba Ty-
chon lib. 1
cap. 43.

Cum nullum sit veræ, atq; visæ ascensionis quanta cunq; fuerit parallaxis in circulo aliquo verticali discrimen.

Dicit itaq; Tycho ex parallaxi quâta cunq; verticali nullam nasci inter veram, & visam ascensionem differentiam, at quâ hoc sit falsum ex Antitychone satis patet lib. primo cap. primo in primo præambulo ad secundum ordinem definitionum; at rem hic repetamus, in memoriamq. reducamus, sub oculos eam patientes. Sit itaq; meridianus PZ. in quo Polus P. cuius-

290 De tribus novis Stellis

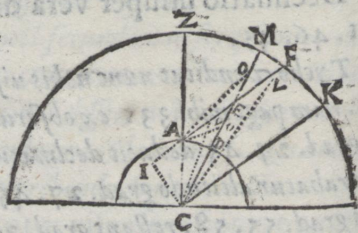
distancia loci nisi à polo detrahatur ex quadrante, restat eiusdem loci nisi distantia ab æquinoctiali; adeoque declinatio loci visi, & visa stella, nequaquam vera. gradus ergo 61. 47. sunt declinatio visa, non vera. commutavit postea eandem declinationem pag. 386. in grad. 61. 46. 45. ex latitudine, & longitude stella, at secundum locum ipsius visum; & locum illum inspicienti patet; cur itaq; nunc & sam mutatur in veram? certe non est hæc acrimia geometrica.

Ty chonis
verba.

Que declinatio vera mutationem subit pro ratione assumptæ distantie stellæ à terra, quantam parallaxis in supremo, aut infimo meridiani situ postulabat.

Censura.

Denotant sanè hæc verba declinationem phænomeni differre pro distantia eius à centro, at est hoc falsum. sit meridianus ZK. in quo polus Z. centrum mudi C. circulus per A. sit terra. sit CM. recta à centro ad meridianum quodvis punctum M. in qua notentur duo puncta E. O. inequalis à centro distantia, & diameter perpendicularis ad CZ. semidiametrum representet æquinoctialem, dico puncta OE. habere eandem declinationem veram; cum enim locus utriusq; puncti verus sit M. cuius declinatio est unus, & idem arcus nunc meridiani à puncto M. ad æquinoctialem; est etiam utriusque puncti O. E. eadem vera declinatio.



Tychonis
verba.

Quoniam parallaxis in minima altitudine inventa est minutorum 58. 31. ad horizontem nostræ obser-

U2110-

uationis; ea ablata à declinatione vera relinquit visā
P. 60. 48. 14.

Contrarium est faciendum atq. Tycho. quoniam ergo vi
sa declinatio est grad. 61. 46. 45. & parallaxis reperta est
grad. 0. 58. 31. Si hæc visæ declinationi addatur, prouenit
vera declinatio grad. 62. 45. 16. non 60. 48. 14. ut di
cit Tycho, at verò quoniam visa stellæ nouæ distantia à stel
lis fixis nunc queritur & confertur; ideo absq; ullis calcu
lis accipiendi sunt pro declinatione visa stellæ in minima alti
tudine grad. 61. 46. 45.

At in supremo meridiani situ erat aspectus diuer
fitas min. 6. 43. Verba Ty
chonis.

Iam vidimus, & hic labi Tychonem. esse vero grad. 0. Censura.
7. 59. in eiusmet hypothesis.

Quæ addita ad declinationem nouæ stellæ veram è
superficie terræ apparentem indicat part. 61. 53. 28. Tychonis
veroa.

Est declinatio vera ut proximè deduximus ex hypothe
si lunaris altitudinis grad. 62. 45. 16. cui si addatur paral
laxis grad. 0. 7. 59. erit visa declinatio in superiore meri
diano 62. 53. 15 non 61. 53. 28. ut is dicit. Censura

In supputationibus diferimus ob differentiam positionū.
a quoq. datorum; fateor tamen interdum ex mea supputatio
ne differre integro gradu, & amplius visas distantias stellæ
ab eodem astro in superiore & inferiore meridiano: verum
non prosequor calculos ad radium legentium, & operis proli
xitatem vitandam. Annotatio

CAPVT IX.

Ratio annexa secundę comprobationi in calce
eius à Tychone; quòd stella fuerit in octa-
ua sphaera, eiusq; solutio.

Tychon in calce secundę comprobationis nouam rationē
subijcit ad ostendendum stellam in octaua sphaera
extitisse; est autem quoniam si stella illa non fuisset
iter fixas, atq; ipsa quoq; affixa, spatio tēporis, quo perstruit,
distātiā à stellis fixis mutasset: eo quòd sexdecī circiter mē-
sium interuallo stellę fixę motę sunt suo ipsarum motu mi-
nuto uno, & ferē sexta vnius minuti parte; ex quo mo-
tu recessisset ab ea stella, que in pede Cassiopeię min. fermē
uno; & contra lucida cathedrę tanto propius ad eam ac-
cessisset.

Respondeo rationi. vnum supponitur à Tychone, quòd
nusquam video ab ipso demonstratum, neque (credo) ab alio
demonstrabitur; non posse aliquem Cometam, aliamque
impressionem sublunarem sequi semper aliquam eandem stel-
lam fixam; vt de aliquo cometa dicit Aristoteles. Si hoc de-
tur, facillē est ponere sublunarem stellam, & quòd tamen
retinuerit eandem à singulis fixis distantiam; cum enim
pari motu semper eandem sequatur fixam, idem interual-
lum ab omnibus fixis retinebt. at dicent Tychonici falsum
esse, quòd Aristoteles asserit, replicabimus, nos quousque

contrarium non demonstrent, potius fidem habituros Aristoteli, quàm illis. Cum observationem à se eius rei factam testetur. Earum enim inquit, quæ sunt in femore canis stella quædam habuit comam obscuram tamen: intendentibus enim in ipsam, hebes fiebat lumen; adijcientibus autem sensim visum maius. Hac ille. quæ sanè impressio vnà cum stella illa canis eandem semper seruauit distantiam à stellis singulis fixis. ac certè denegare fidem hystoricæ attestationi Aristotelis est virum insignem instar nebulonis traducere.

Addo deinceps, me nunquam oppigneraturum fidem pro ea exactissima veritate observationum suarum, quam dicto loco profitetur Tycho, quod neque minuto errauerint. in Antitychone libro secundo capite decimoctauo demonstravi aliquas pluribus minutis aberrasse, etiam postquam instrumenta ea præstantiora obtinuit: multo magis tum, cum instrumento eo obseruauit, quod fatetur ipsemet aberrasse pauculis minutis pag. 341. nedum scilicet unico minuto. Et causam erroris posuit pupilla à plano instrumenti remotiorem; quam non emendauit, cum neque cognouerit, quid importaret ex capite quarto huius libri, quod rejicio legentem. aliam præterea addo attestationem Tychonis huic repugnantem dicto; dicit enim in tertia comprobatione, stellam nouam repertam ab Hainzelio, suo illo maximo quadrante in principio Ianuarij altiore vno minuto, quàm antea, et ex consequenti remotiorem à vertice suo antea vno minuto, quàm initio Ianuarij. quod si distantia stellæ à verticali puncto eadem non perstitit sumpto exactissimo illo quadrante,

prout

294 De tribus nouis Stellis

pag. 444.

prout celebrat illum Tycho; neq. potuit perseuerare eadem distantia à stellis fixis ex alio instrumento sumpta; in quo, ut in illo aequè minuta latè distinguerentur. Verba sunt Tychois in dicta comprobatione tertia. Nam cum in Nouembri ter illam deprehendisset in altitudine vltra gradus ipsos 34. min. circa initia Ianuarij sequentis vno minuto maiorem adinuenit, angulus ergo instrumenti metiens distantiam stellæ ab eodem ac fixo puncto verticali non perstitit idem: quomodo itaq. perstitisse credemus eundem, qui metiretur distantiam eiusdem stellæ ab alio quouis puncto Celi fixo, ut sunt fixæ stellæ? Et hunc secundum dicendi modum ego potius amplector, quàm ut arbitrer idem phenomenon, & motu diurno duci, & simul motu fixarum statorum, atq. rato, non tamen, & hoc, ut quod fieri nequeat, refutarem; licet illud aliud probabilius arbitrer: quia in cometis, & phenomēis motum proprium habentibus, non obseruamus tantam aequalitatem in eiusmodi eorum motu.

C A P V T X.

Tertia comprobatio Tychois exponitur.

AD tertiam transeamus comprobationem est autem Eo quod stella in suprema meridiani, & in infima parte aequè semper à polo distat secundum loca scilicet recta. at, si parallaxim passa esset lunarem, conspicua differentia distitisset in duobus illis sitibus à polo. Erit itaque ratio in figuram redacta. omne phanomenon

non parallaxim non minorem lunari patiens in superiore,
& in inferiore meridiani parte inaequaliter distet à polo sen-
sibilisq. differentia.

Stella noua non distitit inaequaliter à polo in summa, &
in minima altit. sed aequaliter omnino; ergo stella noua non est
passa parallaxi lunari non minorem scil. non est passa paralla-
xim aequalem lunari, multoque minus maiorem ea.

Minorem primo loco probat ex observationibus Pauli Ha-
inzelij, qui cum repetitis observationibus ceperit maximam,
& minimam stellæ altitudinem, eas semper eiusmodi reperit-
que (si ex maxima altitudine minima detraheretur, quod-
que relinquebatur secaretur bifariam, & ei quod prouenie-
bat, minima altitudo adiungeretur) reddebāt altitudinem poli
Augustæ: pariterque si dimidiū idem arcus inter maximam,
& minimam altitudinem detraheretur ex maxima altitudi-
ne, proueniebat itidem altitudo eadem poli semper scil. grad.
48. 22. is enim arcus idem est prorsus cum altitudine poli,
que ex circumpolaribus stellis semper apparentibus in utroq;
meridiani semicirculo obseruatis colligitur: altitudo enim ma-
xima obseruata ab Hainzelio ponitur à Tychoe grad. 76.
34. 30. minima grad. 20. 9. 30. differentia ipsarum itaq;
grad. 56. 25. dimidium eius grad. 28. 12. 30. Cui si adda-
tur minima altitudo, resurgent grad. 48. 22. 0. que est ip-
sissima altitudo poli Augustæ, ubi Hainzelius obseruauit.
Maiorem autem probat descripta figura parallaxis, in qua
ostendit parallaxim in maxima altitudine, si in orbem lunari
stella fuisset, distans, scil à centro semidiametris. 52. fu-
turam fuisse minut. 15. 21. & in minima altitudine fuisse
futuram grad. 1. 2. 4. Concludit itaque altitudinem poli de-
ductum.

ductum iri grad. 47. 43. pro grad. 48. 22. quæ differentia
 satis conspicua fuisset. Est autem progressus ad hoc demon-
 strādū Tychonis. in suprema altitudine fuit parallaxis stellæ
 grad. 0. 15. 21. quæ propius ad polum accessisset; fuisset itaq;
 altitudo maxima gr. 79. 19. (nempe spretis secundis nouem)
 in minima altitudine parallaxis fuit gr. 1. 2. 4. quæ remoti
 à polo apparuisset, quæ fuisset verè. Quare altitudo minima
 fuisset grad. 19. 7. proximè. Quarum altitudinum maxi-
 me, & minima differentia est grad. 57. 12. dimidium.
 28. 36. quod dimidium iunctum minimæ altitudini vise pro-
 duceret poli altitudinem grad. 47. 43. hæc ibi Tycho. at non
 contentus stellam supra lunam fuisse, ostendit etiā extitisse
 supra solem ex parallaxi: at etiam supra Saturnum, licet non
 ex parallaxi hoc, sed ex immobilitate. supra solem autem fu-
 isse ostendit, quoniam parallaxis iuncta in sole fuisse minut.
 3. 2. quæ differentia intulisset poli altitudinem solum grad.
 48. 20. pro 48. 22. quod sanè discrimen detexisset qua-
 drans ille maximus. Hic est Tychonis in tertia comprobatio-
 ne progressus.

CAPVTL

Solutur tertia comprobatio Tychonis.

Ratio hæc, ut proponitur facilis est solutionis, mi-
 nori enim falsa innititur. Etenim ex omnium fir-
 mioribus observationibus inequaliter distat à polo stella in
 inferiore, & superiore meridiano, & ex observationibus

Pauli

Pauli Hainzelij, quib. utitur Tycho, si ut sunt relinquatur, non pro arbitrio mutantur, veluti facit Tycho (quo id iure ceteri viderint) Dispicimus nunc primo differentiam, qua in singulorum ferme observationibus reperitur, postea distinetur, ac singillatim respondebimus rationi. iuxta ergo observationes Peuceri, & Schuleri differentia inter distantias à polo fuit minutorum $9 \frac{1}{2}$ nam Vuitembergae obseruauerunt altitudinem maximam grad. 79. 56. minimam grad. 23. 33. detracta igitur hac ab illa restant grad. 56. 23. quorum dimidium est 28. 11. 30. quibus gradibus iuncta minima altitudo facit grad. 51. 44. 30. pro poli altitudine, at est poli Vuitembergae altitudo grad. 51. 54. ut vidimus supra; differentia ergo est minutorum $9 \frac{1}{2}$ quorum duplum est tota parallaxis scilicet minut. 19. ut hoc alio modo inuestigabimus. posita minima altitudine grad. 23. 33. Si ex altitudine ipsa poli detrahatur (ex grad. scilicet 51. 54.) restant grad. 28. 21. qui adiecti altitudini poli reddunt altitudinem maximam stellae grad. 80. 15. quae differt ab altitudine maxima instrumento capta (fuit ea grad. 79. 56.) differt inquam minutis 19. quae differentia dupla est minutorum $9 \frac{1}{2}$ deductorum in superiore proxima indagine.

Landtgravius Hassia obseruauit minorem differentiam, scilicet sesquiminuti. Totam autem parallaxim trium minutorum id ipsemet fatetur * at facile etiam deduci potest ex altitudinibus ab ipso obseruatis minima, & maxima. Elias Camerarius parallaxim obseruauit, ut concludunt altitudines maxima, & minima ab ipso captae mense Nouembris 1572. minut. 10. adeoque distantia a

Pp

polo

* In literis primis, ad Peuceri.

298 De tribus nouis Stellis

polo apparens, differebat minutis 5. à vera. etenim maxima altitudo fuit grad. 80. 30. minima grad. 24. 8. & altitudo poli ponitur grad. 52. 24. Si ergo minima altitudo stelle detrahatur ex altitudine poli restant grad. 28. 16. qui additi poli altitudini reddunt maximam altitudinem ex calculo grad. 80. 40. ut instrumento capta fuit solum gr. 80. 30. ergo intercedit differentia, scilicet parallaxis minorum 10. aeq. minut. 5. intercessere inter veram. & apparentem poli altitudinem ex stella noua captam. quod ita clarius deducetur, & apertius. maxima distantia capta instrumento ex minima instrumento capta detrahatur, scilicet ex gr. 80. 30. detrahatur grad. 24. 8. relinquentur gr. 56. 22. quibusariam scilicet exhibebunt grad. 28. 11. hiq; minime altitudinem adiecti constituent poli altitudinem grad. 52. 19. maiorem scilicet vera minutis 5. ut antea dicebatur.

Georgius Buschius parallaxim habuit minorum 20. differentiam apparentis poli altitudinis à vera minorum 10. in altitudine enim poli grad. 51. 10. capit poli maximam altitudinem grad. 79. 20. & minimam grad. 22. 40. Si ergo hæc ab illa detrahatur, restant grad. 56. 40. quorum dimidium est grad. 28. 20. hi autem gradus additi minimæ altitudini conficiunt altitudinem poli visam grad. 51. 0. at vera erat grad. 51. 10. intercedit ergo differentia minut. 10. parallaxis verò tota est minorum 20. ut eo modo elicetur quo superioris parallaxes. Erasmus Rheinoldus obseruauit in altitudine poli grad. 51. 18. altitudinem maximam grad. 79. 30. altitudinem minimam grad. 23. 2. Ex quibus iuxta methodos adhibitas hauriemus differentiam altitudinis poli visæ à vera minut. 2. totam autem parallaxim

sim minorum 4. Adamus Vrsinus in altitudine poli gr. 49. 24. obseruauit altitudinem maximam grad. 79. altitudinem minimam grad. 22. ex quibus parallaxis elicietur gr. 2. 12. differentia inter altitudinem poli veram, & visam grad. 1. 6. iisdem methodis, & modis: at hic denuo progressum ponamus. detracta minima altitudine ex maxima supersunt grad. 57. 0. dimidium est grad. 28. 30. qui grad. additi minimae altitudini reddunt poli altitudinem apparentem grad. 50. 30. at vera erat grad. 49. 24. differentia ergo intercedit grad. 1. 6. parallaxis vero tota est grad. 2. 12. etenim detrahimus poli altitudinem grad. 49. 24. ex altitudine maxima, restant gradus. 29. 36. qui rursus ex poli altitudine eadem detracti relinquunt poli minimam altitudinem grad. 19. 48. at erat grad. 22. parallaxis ergo fuit grad. 2. 12. ut dicebatur.

Paulus demum Hainzelius, & ipse parallaxim usque minuti, & quinq. sextarum insuper partium passus est; licet Tycho nullam in eius obseruationibus fuisse contendat, eaq. de causa aliam extenuat, aliam ampliat obseruationem. verum dum id ius usurpamus mutandi pro arbitrio obseruationes facile erit, uel tollere, uel inducere quam libeat parallaxim; at obseruationib. in suo ipsarum statu relictis, dico parallaxim saltem min. & 4. quintarum eius partium accidisse Hainzelio. premitto autem obseruationes eius anni 1573. die tertia & die quarta Ianuarij simul iunctas refractioni fuisse obnoxias secundorum 40. maxima enim altitudo die quarta fuit grad. 76. 35. die vero precedenti altitudo minima obseruata fuit. grad. 20. 9. 40. procedendo itaq. ex hac minima altitudine, si ipsa detrahatur ex poli altitudine grad. 48. 22.

300 De tribus nouis Stellis

restant grad. 28. 12. qui additi poli eadem altitudini. faciunt grad. 76. 34. 20. pro maxima altitudine, qua differt ab obseruata grad. 76. 35. dictis quadraginta secundis, quot apparuit stella propior vertici, quam fuerit. at apparere phenomenon propius vertici, quam oporteat, est ex refractione, eminet ergo in ea obseruatione refractione, que absorbit (si uelut fuit parallaxis) totam. fuit uero parallaxis, & apparuit interdum proculdubio, ut in obseruationib. diei 21. & 22. Nouembris. Nam die 21. obseruauit maximam altitudinem grad. 76. 33. 45. & die 22. obseruauit minimam altitudinem grad. 20. 9. 40. Si itaq; detrahatur minima altitudo grad. 20. 9. 40. ex poli altitudine grad. 48. 22. restant grad. 28. 12. 20. qui additi poli eadem altitudini con-
ficiunt grad. 76. 34. 20. pro altitudine maxima, que differt à capta instrumento secundis 35. ex documento ergo Antitich. lib. 2. cap. 17. corell. primo ad obtinendam totam refractionem oportet coniungere parallaxim cum refractione, & ad obtinendam totam parallaxim coniungere refractionem cum parallaxi. Cum ergo constet, & ibi fuisse refractionem, & parallaxim, & parallaxis (saltem 35. secundorum) constituerit, & refractione aliàs eminuit 40. secundis, tota refractione fuit tum minuti unius, & quartæ partis. Et contra itaque cum eminuit parallaxis 35. secundis, fuit ipsa minut. 1. 50. Tantum enim resultat si parallaxis secundis 35. adijciatur refractione min. 1. 15. Vnde differentia altitudinis poli apparentis à uera fuisset hac ratione secundorum 55. quibus ita præmissis iam responsum rationi applicemus. Si ergo ratio secundum rigorem verborum sumatur, facilis est solutionis. Etenim minorem falsam habet: falsum si quidem
est.

ideoq; negandum; Stellam nouam non distitisse inequa-
 ler à polo in maxima, & minima altitudine, sed aequaliter
 immò tanta est inequalitas, tantaq. parallaxis aperta, e-
 tiam si nulla occulta refractione imminuta existimetur, ut
 minima earum (est autē Hainzeliana minut. $1\frac{1}{5}$) reddat stel-
 lam infra octauam sphaeram, ubi eam collocare cōtendit Ty-
 cho semidiametris terrae 43433, scilicet ad decimam quartā
 partem orbis Martis solum eius altitudo pertingat; etenim
 semidiametris terrae 1793, à centro distare deducetur, repo-
 sita enī figura* parallaxis verticalis, in qua angulus AEC * pag. sup.
 grad. 69.50.20. eius itaque sinus (quidem est sinus an- 143.
 guli. CAE.) est 9387271. (posito sinu toto 1000000.)
 & earum partium est sinus anguli AEC, scilicet minu.
 1.53333. ex regula ergo aurea, quarum partium AC.
 est 1. earundem CE. est 1760. proximè tot scilicet terrae
 semidiametrorum, at semidiameter cōcaui Martis est semid.
 earundē 1216. & semid. conuexi est semid. 8853. ut cras-
 situdo sit semid. 7637. stella autē eius crassitudinis solū ad
 semid. 544. eleuatur. quod si parallax. min. $1\frac{1}{5}$ divideretur,
 et pro distantie proportionē portio minori distātia in sūma al-
 titudine tribueretur, eaq; à tota parallaxi detraheretur, ut
 haberemus parallax. in minima altit. esset parallaxis in sum-
 ma altit. secundorū 21. restaretq; parallaxis in minima alti-
 tud. min. 1.29. cuius sinus esset 4315. qui partiendo sinum
 9387271. efficeret num. 2175 pro terrae semid. quib. absq;
 ret stella à centro; fuisset q. adhuc in Orbe Martis $\frac{519}{7637}$ scili-
 cet ad octauam circiter partem eius crassitudinis; tantum er-
 go nunc quoque esset infra stellarum orbem aduersus Tycho
 quod.

quod apposui, ne quis crederet differentias inter poli altitudinem veram, & apparentem esse in hoc negocio contemptibilem. Est enim eiusmodi momenti, ut differentiam importet remotiois stelle à centro mundi semidiamet. 43050. secundum diuisam etiam parallaxim, ac redactam ad minut.

I. 29.

Retorſio
rationis.

Potest etiam ex hoc capite retorqueri ratio aduersus Tychonem, quod non fuerit stella in celo: nam in octaua sphaera ex his non fuit: in planetarum intervallo esse non potuit ex Tychonis dogmate: necesse ergo est fuisse infra lunam in orbe ignis, vel aeris, ubi potuit esse immotus omni conspicuo motu, praterquam diurno ex declaratis antea.

At verò quoniam rationis conclusio est non fuisse infra lunam. Et ad eiusmodi conclusionem satis est, si minor refringatur ad inequalitatem quantum importat parallaxis lunaris, ideo oportet aduersus etiam hunc sensum occurrere rationi. Sit itaq; ratio accommodata huic sensui.

Omne phenomenon infra lunam in superiore, & inferiore meridiano inequaliter distat à polo, & maiore differentia, quam cui obnoxia est luna.

At stella noua non distat inequaliter à polo in superiore & inferiore meridiano maiore differentia, quam cui luna obnoxia est: Etenim neq; aequali differentia subiaceret, ergo stella noua non fuit infra lunam.

Solutio ergo huius argumenti ita redacta est, ex eoque fundamento pendet quam, & quod indicauimus supra cap. 3 huius libri in fine capitis, est q. ex refractione, quæ contrario modo parall. contrahit magis, et minus atq; parallax. ipsa per se rotenditur. nempe parallaxis in maiore distantia à verti-

ce ma-

ce magis remouet phenomeni locum visum à vertice, quam in minore ab eo distantia. Contra refractione in maiore differentia magis retrahit locum visum phenomeni ad verticē, quā in minore distantia, vt possit parallaxis excessum, & exuberantiam inter lum diminuerē: interdum absorbere, et excedere: interdum equare. Accidisse autem in obseruatione ipsa Hainzelij refractionem aperuimus proximē: at magnam interdum accidisse refractionem, & multo maiorem grad. 1. 2. 4. quanta fuisset ex Tycho parallaxis lunaris in libro an ecedente non semel vidimus, ad ea reicio legentem. Satis itaq. est comprobationem hanc Tychois longē recedere à geometrica necessitate, quam ipse profitetur, et celebrat: ut de secunda quoque comprobatione supra cap. eodem tertio ex eo ipso fundamēto dixi. interim ergo formiter respondeamus rationi, concedendo maiorem cum refractione contraria non occultet parallax. m.

CAPVT XI.

Quæ peccet in exponenda ratione Tycho.

Consideremus insuper non nulla, in quibus peccat Tycho. dum rationem exponit. proposita ergo figura parallaxis suo negotio accommodata, in qua circulus verticalis $BEDC$. Circulus terræ in eiusdem verticalis plano $KNML$. linea OKP . Horizon loco terræ. K . cuius vertex B . centrum terræ, ac mundi A . locus stella in maxima altitudine ab horizonte. E . locus eius in minima altitudine G . ductis

figura hac
Tych. ha-
bentur cal-
ce huius se-
cundi libri

ductisq. rectis KF . AF . KG . AG . supponit angulum BKF esse gr. 13. 25. 30. nempe supponit maximam stellæ altitudinem esse gr. 76. 34. 30. ut instrumento capit Hainzelius. ideoq. angulum BKF . qui est eius complementum esse gr. 13. 25. 30. ut hinc constet distantiam 13. 25. 30. stellæ à vertice esse loci eius visi, non veri; pariter supponit angulum BKG . esse gr. 69. 50. 30. nempe supponit minimam stellæ altitudinem esse gr. 20. 9. 30. quam capit Hainzelius instrumento. Cuius complementum est dictorum gr. 69. 50. 30. ut idcirco ea distantia sit visi loci, non veri, sicut etiam ex figura ipsa constat, & ex definitionibus veri, & visi loci, & vera, & visa distantie verticalis, angulum BKF . esse visam distantiam stellæ à vertice B & angulum BAF . esse veram distantiam ab eodem vertice, & rursus angulum BKG . visam; BAG . veram distantiam. Hac præcessisse volui ad declarationem eorum, quæ sequuntur. Interim demonstrat Tycho angulum AFK . parallaxim (supponendo AF . & AG . singulas esse semidiametrorum terrestrium 52. quarum AK . est 1.) esse minut. 15. 21. & angulum AGK . esse grad. 1. 2. 4. quæ verè, & exactè demonstrat. at in applicatione deinceps demonstrationis peccat: primo verò in eo deficit, dum dicit eo quod plus distat stella à polo in minima altitudine, quam in maxima gr. 1. 17. 30. ferè eiusmodi differentiam instrumento, ac quadrante illo maximo futuram fuisse conspicabilem. deficit inquam Tycho, quia supponit per instrumentum illud obseruatam esse, vel obseruari potuisse aspectu ipso distantiam stellæ à polo; quod prorsus est falsum: nusquam id factum est, quin nusquam eius obseruationis meminit in historia reliquarum obseruationum

661178

num Tycho: neq. fieri potuit, cum polus aspectum nostrum
fugiat; unde poli nos altitudinem nunquam solo aspectu capi-
mus, sed interiecta semper aliqua indagine mentis post obser-
uationes. At alia sequuntur, in quibus apertius peccet. subij-
ciemus verba eius, & censuram subinde nostram.

Verba Ty-
ch. p. 549.

Si itaq; stella hæc noua proximè intra citimā conca-
uitatem orbis lunæ exitisset, nequaquam eandē poli
altitudinem, quam stellæ fixæ largiebantur, suppedi-
tasset, discrimine admodum conspicuo intercedente.

Censura.

Hæc sola inspecta parallaxis *ut* vera essent, at adiuncta
parallaxi refractione potest oculi discrimen, *ut* quod con-
spicuum esse deberet, non conspicuum reddatur. at fac esse
(quod dicit) verum, non tamen rectè insequentibus ve-
rbis probat: audiamus probationem.

Exhibuisset enim tunc altitudinem maximam par-
tium 76. 19. & minimam partium 19. 7. proximè.

Verba Ty-
chonis.

Sunt hæc falsa, siue de visis altitudinibus, siue de ve-
ris loquatur Tycho. de visis quidem nam visæ altitudi-
nes, quæ instrumento capta supponuntur, maxima gr. 76.
34. 30. & minima gr. 20. 9. 30. iuxta Tychonem; & in
figura angulus B K F. distantia visa à vertice in maximo
accessu supponitur à Tychone grad. 13. 25. 30. *ut* eius cō-
plementū (maxima altitudo visa) sit eorundem gr. 76. 34.
30. & angulus B K G. supponebatur g. 69. 50. 30. (visæ
nempe distantia stella à vertice) ergo eius complementum
quod est minima altitudo visa, erit dictorum proximè gr.
20. 9. 30. non ergo maxima altitudo visa g. 76. 19. cum
supponatur 76. 34. 30. nec minima 19. 7. cum suppona-
tur 20. 9. 30.

Censura.

Q9

Fal.

306 De tribus nouis Stellis

Falsa etiam sunt eadem dicta de ueris altitudinibus: nā cum angulus BKF. uisa distantia à vertice sit grad. 13. 25. 30. ut uidimus ex Tycho ipso, sit q. is angulus maior angulo BAF. uera distantia tanto, quantus est angulus AFK. scilicet minut. 15. 21. erit ergo uera distantia à stella à vertice grad. 13. 10. 9. cuius complementum gr. 76. 49. 51. erit uera stelle altitudo, maiorq. uisa ipsam minut. 15. 21. pariter angulus BAG. uera distantia minor BKG. uisa distantia angulo AGK. qui est grad. 1. 2. 4. unde cum distantia uisa fuerit grad. 69. 50. 30. uera erit solum grad. 68. 48. 26. cuius complementum (est autē id altitudo uera minima) est grad. 21. 11. 34 non ergo altitudo minima uera grad. 19. 7. sed 21. 11. 34. neque maxima grad. 76. 19. sed 76. 49. 51. declarat tamen infra altit grad. 19. 7. esse uisam.

Verba Ty-
chonis.

Quorum differentia est P. 57. 12. horum dimidiū p. 28. min. 36.

Censura.

At iuxta nostram indaginē debent detrahi g. 21. 11. 34. ex gr. 76. 49. 51. restabit differentia gr. 55. 38. 17. cuius dimidium gr. 27. 49. 8.

Verba Ty-
chonis.

Additum minimæ altitudini uisæ produceret poli altitudinem p. 47. 43.

Censura.

Dimidium inquit additum minimæ altitudini uisæ produceret poli altitudinem p. 47. 43. Et quoniam dimidium ipsi est grad. 28. 36. Et producit cum minima altitudine uisa p. 47. 40. erit minima altitudo uisa Tychoi grad. 19. 7. at minima altitudo uisa fuit grad. 20. 9. 30. ea enim ipsa aspectu per instrumentum est obseruata, eiusq. ipsius complementum fuit angulus BKG. qui est distantia uisa à vertice.

tice stellæ in eo situ, non uera; ergo fallit nos Tycho, vel ipse fallitur. ad habendam ergo altitudinem uisam, maximam, et minimam non est parallaxis addenda, vel detrahenda obseruatis altitudinibus instrumento: cum sint eæ ipsæ uisæ, & pariter ad habendas distantias uisas à vertice nihil est addendum, aut demendum distantijs instrumento captis; uerum ad habendas distantias ueras oportet parallaxes detrahere ex uisis distantijs, ut nunc angulum AFK . ex angulo BKF . ad habendum angulum ueræ distantie BAF . pariter angulum KGA . parallaxis ab angulo distantie uisæ BKO . ad habendam ueram distantiam BAG . ut nos facimus.

A uera per stellas circumpolares sæpenumero conquisita minut. 39. per duas fermè uidelicet tertias uerius grad. deficientem.

Verba Ty-
chonis.

Si ex locis uisis procedatur, altitudo poli iuxta numeros à Tychone emendatos proueniet grad. 48. 22. ut ex stellis circumpolaribus, at retentis num. Hainzelij erit differentia secund. 55. ueluti nos deduximus: at si procedatur ex locis ueris, altitudo uera poli proueniret grad. 49. 0. 42. hunc in modum. differentia uerarum altitudinum maxima, & minima est grad. 55. 38. 17. ut paulo prius uidimus: dimidium autem 27. 49. 8. qui gradus si addantur minime altitudini ueræ grad. scilicet 21. 11. 14 resultabit uera poli altitudo grad. 49. 0. 42. ex quo poterat tunc Tycho argumentum pro sui positione elicere; sed contra, quàm progressus est. Ita enim procedendum erat; si stella noua parallaxim lunarem subiisset, altitudo poli uera Augusta fuisset grad. 49. 0. 42. non grad. 48. 22. quæ elicitur ex collatio-

Censura.

308 De tribus nouis Stellis

ne maxime, & minima altitudinis stellę instrumento captarum. at non est vera altitudo poli grad. 49. 0. 42. sed gr. 48. 22. ut ex visis altitudinibus maxima, & minima deducta est.

Ergo stella noua parallaxim lunarem non subiit, multoque minus maiorem subiit lunari; maior enim adhuc differentia inter veram, & visam poli altitudinem intercessisset.

Connexū probatur, ut modo nos annotauimus. assumptis uero monstratur: etenim altit. g. 48. 22. quę ex altitudinibus instrumento captis elicitur, eadem est cum illa, quę ex stellis circumpolaribus deducitur: at quę ex stellis circumpolaribus deducitur est uera poli altitudo, siquidem stellę fixę parallaxim non admittunt. hęc esse debebat ratio Tychoonis, non quam ipse construxit procul sanē ab acrimia geometrica. de validitate tamen huius rationis uidimus; quibus hoc addo in communi modo inuestigandę altitudinis poli ex stellis fixis semper apparentibus præcauendum esse refractionis errorem, quem vulgo despicunt, at præcauendum esse, & quomodo præcaueri queat, ego in secundo meorum astronomie pateteci nouo problemate, quod est fundamentū inuestigandę in quacunq; regione, & in quantacunq; stellę distantia à vertice refractionis incidentis. nunc ad quartam comprobationem transeamus.

s p d

CA

CAPVT XIII.

Quarta Tychonis comprobatio.

Quarta comprobatio procedit ex collatione duarum observationum altitudinum stellæ meridianarum in duobus diuersis locis latitudine differentibus, ex quarum comparatione ostendit stellam, neque lunari parallaxi, neq. solari fuisse obnoxiam, summa vero rationis est.

Si stella lunarem parallaxim subiisset, multoq. magis (si maiorem lunari) in utraq. altitudine visa esset magis distare à polo in Australiore loco, quam in Borealiore, nempe conferendo Augustam cum Herritzuadij illic quam hic, & pariter Valentiam quam Herritzuadij conferendo observationes eorum locorum; sed æque utrobique distat.

Ergo stella lunarem parallaxim non subiit, et multo magis non subiit maiorem parallaxim lunari. Assumptum probat: quoniam utrobique declinatio eadem semper apparuit, ergo complementa declinationum; nempe distantia à polo sue re æquales, vel insensibili penè differentia distinere.

Connexum probat figura quædam parallaxis delineata, ex qua demonstrat differentiam parallaxium in maxima altitudine stellæ inter Augustam, & Herritzuadium futuram fuisse minut. 9. si stella eque, ac luna à terris alta fuisset, & totidem min. si fuisset stellam propiorem polo Herritzuadij, quam Augustæ. in minima autem altitudine differentiam parallaxium eorum locorum futuram fuisse minutorum 3. Rursus inter Valentiam, & Herritzuadium

da m. a.

in maxima altitudine stella differentia parallaxium ostenditur minut. 18. 30. quib. stella fuisset visa propior polo Heritzuadij, quàm Valentij: at in minima altitudine differentia fuisset minut 6. 15. sumit enim Tychon, & comparat observationes Munosij cum suis, quas scilicet in secundo scripto emendauerat: item comparat observationes Hainzelij cum iisdem suis.

CAPVT XIV.

Comprobatio quarta Tychonis soluitur.

Comprobationi huic Tychonis multo aptior erat figura nostra prima indaginis in superiore libro Cap. xj. et sequenti: eadem enim est comparatio, et hic, et ibi inter duo diuersa loca in eodem meridiano; solum commutatio est datorum, & quaesitorum. ibi enim quaritur proportio distantie stellæ à centro ad terræ semidiametrum: hic supponitur: & ea proportio ex parallaxi ibi quaritur; at hic queritur parallaxis ex ea proportione. & hoc, quod dico aptiorem esse figuram nostram progressui Tychonis figura ipsa Tychoniana, potest peritus ipse Lector diiudicare. at vtra figura usurpetur, cum sit eadem cōparatio, ea recurrunt, quæ tum ostendimus, demonstrauiamus autem nonnullas observationes esse, quæ conferri ea cōparatione non possunt; inter quas est hæc Hainzelij cum Tychoniana hac secundi scripti. legatur cap. 13. dicti primi lib. sunt etiam earum, quæ conferri non possunt Munosij observatio cum eadem Tychonis obser-

uatio-

uatione ex secundo scripto. ostendi id in dicto primo lib. cap. 21. quo loci alias etiam observationes adduxi, quæ comparationem hanc non admittunt. Observationes autem, quæ comparationem admittebant, confirmabant stellam fuisse sublimarem, ut ibi duodecim collationibus ostendimus. At hic rursus ostendimus non cadere comparationem ex parallaxi, quæ hic molitur Tycho inter adductas hic observationes, & à postrema collatione exordior. Munosij, & Tychonis in minima altitudine. Observavit ergo minimam altitudinē Tycho g. 27 45, observavit eam Munosius grad. 11. 30. differentia inter ipsas est grad. 16. 15. quot gradibus propior Horizonti Munosio quam Tycho. At differentia latitudinis regionū inter ipsos est gr. 16. 28. cum latitudo Munosij sit gr. 39. 30 Tychonis gr. 55. 58. debuit ergo nulla existente parallaxi ex differentia latitudinum apparere Munosio propior horizonti stella, quàm Tychoni g. 16. 28. nempe uideri debebat g. 11. 17. & si parallaxis ulla fuisset, debebat adhuc minor apparere pro quantitate parallaxis quam gr. 11. 17. at apparuit contra maior, cum apparuerit maior gr. 11. 30. contrarium ergo accidit parallaxi; non itaq. ex parallaxi potest esse comparatio. Pariter conferendo observationes Hainzelij, & Tychonis in minima altitudine idem accidet. Nam minima altitudo Hainzelij fuit ex Tychonis emendatione g. 20. 9. 30. & (iuxta ea, quæ diximus lib. primo cap. 3.) g. 20. 10. at utram accipiamus patebit contrarium parallaxi accidisse: nam cum Tycho faciat altitudinem minimam gr. 27. 45. differentia intererit grad. 7. 35. 30. at latitudinis locorum differentia est gr. 7. 36. ex qua debebat apparere Hainzelio depressior stella, quàm Tychoni gr. iisdem 7. 36. adeoq.

adeoq. debebat apparere alta grad. 20. 9. at apparuit grad. 20. 9. 30. uel etiam gr. 20. 10. apparuit ergo propior vertici, uel integro, uel dimidio minuto. Contra quam ex parallaxi apparere oportebat; ex qua altitudo debebat minor etiam apparere grad. 20. 9. In maxima adhuc altitudine idem, et apertius accidet. altitudo maxima stella fuit Tycho gr. 84. ex differentia latitudinis debebat itaque Hainzelio minor apparere gr. 7. 36. quanta est latitudinis differentia; debebat itaq. apparere gr. 76. 24. nulla existente aspectus diuersitate. at apparuit gr. 76. 34. 30. apparuit ergo propior vertici gr. 0. 10. 30. cum contra ex parallaxi debuisset apparere remotior stella à vertice, adeoq. minor uideri altitudo gr. 76. 24. hic ergo quoq. accidit contrarium parallaxi, ut ex parallaxi non admittant observationes comparationem. Quo circa suspicari licet ante quadam Tycho nem in has deflexisse cōparationes: quippe quæ (si diuersitas et eri, et uisi loci, quæ intercedit parallaxi contraria. pro parallaxi accipiat) apparenter possunt eius propositioni suffragari. dimisit uerò alias plures, quæ comparationem ex parallaxi suscipiunt uerè; quæ omnes conclusionem, ac sententiā nostrā euidenter probant, ueluti nos in prima indagine demonstrauimus duodecies: ut retorquere liceat comprobationem hanc Tycho nis: Nempè observationes in diuersis locis habite meridianarum altitudinum maxima, et minima, quæ conserui ex parallaxi possunt, omnes eē simul collatę indicant parallaxi lunari stellam obnoxiam fuisse; ergo stella fuit infra lunā. antecedens constat excitata prima indagine, et demonstrationibus in ea habitis. consequentia per se patet. restaret hic expendere ea, quæ de refractione dicit Tycho in calce eiusdē

capi-

capitis: at quoniam, tum ea redarguuntur à superius dictis, tum seorsum quaecumq; dicit Tycho, & dicit Rothmannus de refractione examinare in animo Est. illuc reijcio legentes. nunc pergamus ad ceteras rationes pro Tychois positione soluendas: prior uero occurrit alia ratio Tychois ipsius, quam extra contextum adductarum rationum attulit; habemus autem illam in censura Scriptorum Andreae Nolthij in eodem primo Tomo * estq; sequens.

* pag. 759.
in calce.

CAPVT XV.

Ratio alia Tychois, quæ est in disputatione aduersus Nolthium, & exponitur, & soluitur

Andreas Nolthius collegit parallaxim stellæ minut. 39. in altitudine grad. 77. contra eusmodi parallaxim inuehitur Tycho; quoniam si in maxima altitudine stella fuisset tanta, in minima altitudine fuisset quadruplo maior; quæ diuagatio, uel solis oculis, absque instrumento habito saltem respectu vicinarum fixarum dignoscibilis facillime erat. Hac ratio Tychois, & sermè verba. Subiungit uero demonstrationem, quod in minima altitudine parallaxis fuisset maior quadruplo, quàm quæ in maxima reposita itaq; figura parallaxis verticalis ostendit parallaxim in minima altitudine acceptis Nolthij datis fore gr. 2. 42. adeoq; maiorem quadruplo parallaxi superiore minut. 39. At diuagationem eam ob causam maiorem apparentē aspectui fore demonstrat hunc in modū, et his verbis. Si igitur

Rr

stella

stella inquit hæc noua tam magnæ parallaxi fuisset obnoxia, utiq. ab. 11. Cassiopeiæ sibi vicina, quando maxime declinuis erat, remota fuisset quasi sesquialtero gradu per tres diametros lunares infra dictam stellam versus Horizontem, cum tamen tantundem proximè super ipsam tunc extiterit. & in maxima sua altitudine sub hac stella eadem visa fuisset quasi P. 2. cū tamen re vera tam quo ad distantiam, quam declinationem, eandem prorsus respectu dictæ stellæ obtinuerit dispositionem tam iuxta maximam, quam minimam altitudinem. ut non saltem collatione huius, sed & cæterarum Cassiopeiæ stellarum iugiter obseruatum est, attestantibus ijs, quæ cap. 6. commemorauimus. Eandem enim vbique à reliquis fixis sideribus tum quoque polari stella in tota sua reuolutione omnino obseruauit remotionem, quod etiam plures, vel ex solo oculari intuitu fateri cogeantur. Idque nullatenus fieri potuisset, si tantam diuersimodam parallaxim exhibuisset. Immò adeo euidenter incidisset diuersitas, ut iam non instrumentis ad eam dimetiendā opus fuisset: sed quilibet ipso saltem visu modo aliqualem stellarum notitiam haberet, hanc reciproca-tionem variè in tota stellæ conuolutione nutantē discernere potuisset, hæc Tycho. Patet autem rationem hanc ad secundam probationem Cap. 2. huius libri expositam reduci, quæ procedit nempe ex equali distantia in tota sua diurna reuolutione retenta ab iisdem stellis fixis. hic tantum exaggerat rationem ob maiorem parallaxim à Nolthio stellæ adscriptam, quam, quæ si collocata fuisset in orbe lune

resp-

ri ipsi adfuisse.) Verum soluitur hæc eadem ratio ex dictis *Solutio.*
 in cap. 3. tumque ex prima eius ; tum ex secunda instantia ;
 sed ex tertia quoq. ex quibus etiam pater exaggerationē Ty-
 chonis parum roboris habere: cum frequēter falsum sit, quod
 ipse in vniuersum verum esse supponit. distantiam scilicet
 stelle nouæ à data fixa ex parallaxi lunari visam, maiorem
 suasuram, si stella eadem noua maiorem parallaxim patere-
 tur lunari: At nos contrarium plerunq. euenturum demon-
 strauimus. Quo ad secundam pariter instantiam, quæ ex re-
 fractione est, id vnum in memoriam reuoco (quod supra nō
 semel constitit) distantiam phenomēni ab aliqua fixa visam
 pluribus, quàm duobus gradibus interdum diminutam ob re-
 fractionem. Atq; hunc in modum soluta sint rationes à Ty-
 chone adductæ ad demonstrandum stellam nouam celestem
 fuisse immò interfixas collocatam. Restant nunc aliorum ra-
 tiones, quæ ad manus meas peruenerint, adducere, & solue-
 re. Sunt autem illæ Mestlini una, Digesbei duæ, Eliæ Ca-
 merarij una, Thadei Hagecij, Clauij.

CAPVT XVI.

Ratio Mestlini adducitur.

Mestlini ratio in tertiâ, et ipsa cōprobationē Tycho-
 nis recidit. Est autem penes Tychonem cap. octa-
 uo (eodem primo Tomo) Verba ibi sunt Mestlini.
 Verum accuratis obseruationib. edocti sumus, quod
 prodigiosa hæc stella non modo non meteoris, sed nec

Rr 2

pla-

planetis verum octauæ orbis, seu firmamenti astris an-
numeranda sit. Decimo sexto enim Kal. Decembris
hora septima post meridiem locum eius diligentissi-
mè obseruauimus quando in meridiano applicaret su-
mo Cæli. Die sequenti hora ante ortum solis cum
extra Cæli medium horizonti propinquior esset, de-
nuo locum eius notauimus eodem die hora septima
ante meridiem locum eius apparentem rursus confi-
derauimus; cum nimirum in meridianum reuerfa cir-
culi sui inum post deret; siquidem ob poli vicinita-
tem occasui non est obnoxii. Idem subsequenter
diebus à nobis sedulò factitatum est. Quibus tamen
obseruationibus omnibus idem in octaua sphaera lo-
cus ne vnico scrupulo toto hoc tempore, quo obserua-
ri capit, vel differens, vel mutatus deprehensus est.

Solutio.

hec omnia ille, quæ ratio admissis obseruationibus, ut pro-
sus veris ex tertia comprobationis Tychoniana solutione, ex
eiusq; fundamento soluitur, nempe ex ratione parallaxis de-
beret phenomenon ultra punctum videri, cum parallaxis
crescit, in quo decussatim se secabunt arcus circularum ma-
ximorum per binas stellas fixas, & phenomenon Transseun-
tium, in minori eius à vertice distantia: at ex refractione
retrahitur ad verticem, et ita possunt contrariæ se rationes
compensare. Verum quòd obseruationes Maestlini possint,
vel minuti differentiam euitare, cum Tych. sto id ipsum ne-
gante; aliquot enim minutis ipsam deflexisse à vero astra
no uemusq; verba sunt * ubi filo ipsissimam reſtitutionem
stella cum duabus fixis coniectari posse non facile admittit.
Hæc verò inquit à scopo ipsissimo deuiatio non tam
obſerua-

* pag. 55.

obseruationis huius per filum vitio, quòd videlicet
 hæ stelle non satis præcisè cum noua in vno directo
 tràite sic coinciderint. Licet, & hac in parte minutula de
 uatio, quæ vix filo animaduerti poterat, non nihil discrimi-
 nis ingerere potuit. at paucorum minutorum deniatiorem tri-
 buit pag. 552. verba. Vt mirum potius videri debeat,
 quòd hac simplici, & facili animaduersione tam pro-
 pinque scopum attigerit, quàm quòd pauculorum
 scrupulorum discrepantia exaggeranda veniat. ita ibi
 interim autem discrepantiam 17. scrupulorum in ascensio-
 ne recta inter se, illumq; annotat in declinatione vnius mi-
 nuti: in longitudine 2. minut. in latitudine 6. minut. Ego
 non reuoco, quæ in Antitychone dixi lib. 3. cap. 8. in fine dum
 usum filorum certum dixi: at de discrepantia vnius gradus
 vel dimidij ibi agebatur, à quo errore immunem filorum v-
 sum asserere volui; at conuenire in minuto non credidi, ne-
 que credo: etenim filum pro diuersa ab oculis distantia, vel
 nihil tegit, vel plura tegit, vt quod exactissimè illi medium
 opponitur non nisi coniectura assequi obseruator possit; re-
 petendum uero est ex Alhazen. libro septimo prop. 37. In
 recta ipsa visione refractionem aliquam in oculo fieri: in
 translucidis, scilicet eius tunicis; præsertim cornea. re-
 cta visione aspicimus, quæcunque recta opponuntur o-
 culi centro; atq; ut linea recta ab illis ad centrum per
 pupillam transeat; adeoque omnia rectè videntur quæ-
 cunque intra angulum continentur in centro oculi à rectis li-
 neis à centro ipso ad extremitates pupillæ ductis efformatū:
 quæ uerò extra illum angulum sunt refractè videantur ex
 Alhaz. loca citata, immò intra angulum eundem si punctum
 sen-

sensibile obijciatur: verum inter illud, & pupillæ medium
 stilus ponatur non admodum crassus, puncto tamen obiecto
 crassior, cum propè oculum satis is fuerit videtur adhuc;
 punctum est q. Visio refracta: cum recta species puncti ad
 oculi centrum obiectu stili non perueniat hanc ob causam; fi-
 lum non repræsentet in stellis obseruatis, phænomenis que li-
 nealem rectitudinem: sed cum aliqua latitudine maiore, mino-
 reuè, ob quã potest differentia nō omninō despicabilis in obser-
 uationibus occultari, dū, quæ diuersis horis peracta sunt, si-
 mul conferuntur; confirmatur præsens dubitatio de exacta
 veritate obseruationum Mæstlini, ex contraria multorū ob-
 seruatorum attestatone; multi enim tribuerunt aliquot mi-
 nutorum plurium pauciorumuè parallaxim; ex quorum testi-
 monio neutiq; in ea sectione decussatim facta duorum circulo-
 rum maximorum potuit phænomenon in tota diurna reuo-
 lutione permanere. Vel quæ illis apparuit parallaxis, Tycho-
 ni, ac Mæstlino ex refractione occultata fuit. parallaxi tri-
 buerunt Peucerus, & Schulerus minut. 19. Landtgrau-
 us trium, alij etiam multo maiorem, ut Nolthius, Buschius
 & c. qui stellam credidere sublunarem, quos inter m. dimi-
 to, item & demonstrationes superiores nostras. illos solum
 in præsentia obijcio, qui stellam caelestem arbitrati sunt, &
 tamen in eo non conueniunt, ut in eodem prorsus cali puncto
 stellæ locus visus in tota diurna versione permanserit.

CAPVT XVII.

Ratio Eliæ Camerarij adducitur, & soluitur. Item
Ratio secunda Thomæ Digeffei, pariterque
rationis solutio.

ELias Camerarius oculari (ut ipse vocat) demonstra-
tione, ac probatione redarguit parallaxim in stella no-
ua tantam, quanta exigeretur ad id ut sublunaris
esset. etenim si stella fuisset in orbe lune in distantia à ver-
tice grad. 50 habuisset parallaxim gr. 1. 7. luna verò dia-
meter communiter obtinet 30. m. apparet q. nobis. cunius pe-
dis communis. parallaxis ergo ibi apparuisset vlna. At si
phenomenon reuolutionem à terra solum nacta esset 26. se-
mid. terre parallaxim in eadem verticali distantia habuis-
set gr. 2. si 20. semid. terra fuisset parallaxis gr. 2. 30. Si
verò 15. semid. parallaxis fuisset gr. 3 apparuisset itaque
arcus parallaxis in altitudine semid. 26. duarum vlnarum:
in altitudine semid. 20. duarum vlnarum, & semis: in al-
titudine 15. semid. trium vlnarum. quare apparuisset in-
quit infra stellam. vndecimam. Cassiopeiæ stella noua in mi-
nori sua altitudine duas vlnas versus septentrionem; at nū-
quam mutauit stella distantiam à stella vndecima quinquaginta
minutorum, ut ipse asserit. at maiorem Tycho facit.

Hec Camerarij ratio in secundam comprobationem Ty- Solutio.
chonis reducitur, unde pari modo soluitur. sed Tycho prae-
terea illam, ut à geometrica acriua, & subtilitate semotam
reprehendit. Ego verò id præterea noto, ne simplicioribus
dicen-

dicendi modus imponeret, 'quasi scilicet sibi vellet Author
parallax arcum esse oculis conspicuum, neq; enim id ipse
vult, neque verum ullo pacto esset: etenim locus verus,
dum à viso distinguitur, nō cadit sub oculos corporis, sed so-
lum sub oculos mentis.

Ratio Di-
gesti.

Eiusdem tenoris est ratio secunda Thomæ Digesii nobi-
is Angli cantiensis, proindeq; eandem solutionem suscipit,
*pag. 671. verba sūt eius penes Tychonē cap. 9. * Aliter etiā solo visu
absq; instrumento, vllō quilibet hac arte discernere
poterit deliramenta illorum, qui in regione elementa-
ri ipsum esse existimant citra lunarem; parallaximq;
integro gradu maiorem conspicuam habere, si situm
eius solummodo cum altera illa stella, quæ in sedis pe-
de Cassiopeie est, conferre velit. Nunquam etenim
inueniet phænomenon tripla solis diametro ab ipsa
discedere. Si igitur parallax. haberet vno gradu ap-
liorem, necesse esset dum phænomenon in vno verticali
suprà ipsam esset, vt propinquior ei duab. tertijs prio-
ris distantie conspicatur, & vt ab eo solis vnica diame-
tro triginta scilicet, vel circiter minutis non differat,
quemadmodum ex demonstratis in decimo, & deci-
mo quinto problemate patet. Hanc autem tantam
diuersitatē in tam exigua distantia, nemo est qui non
aspectu solo absq; vllō instrumento discernere possit.

Hæc Digesius, Vir sanè magni ingenij, atq; in mathema-
tica indagine solers, veruntamen hæc non bene digessit, vt
ex solutione secunda comprobationis Tychonis patet: prima
enim & secunda instantia, & huius, & Camerarij rationi
aptissime accomodantur, & refraclio enim parallaxim mi-
nuit.

nuit, & interdum tollit, & absq; refractione in magna
verticali parallaxi potest eadem perseverare distantia phe-
nomeni ab eadem stella fixa: at placet interim hac de Viri hu-
ius qualitate, & indole subiungere. Thomas itaq; Digesse-
us industriè de stella noua, de qua nunc agimus, scripsit plu-
raque ibi problemata ad parallaxim inueniendam attinentia
reposuit. aliqua legimus penes Tychonem pag. mihi 655. &
sequenti: plura pene Thadaum in dialysi renouata: ad meas
manus ea tantum peruenere, quæ penes Tychonem habentur,
ex quibus cum Virum peritum, & doctum Mathematicum
agnosco, & in inueniendo solertem: attamen interdum ab a-
more positionis abreptum obseruo. Vnicum hoc testimonium
affero, cum discipulus is, & sectator Copernici fuerit (ita
arbitratur Tycho) positionem etiam Copernici amabat, ad
eam confirmandam argumentum ex stella noua motu desu-
mi posse, si ea durasset, certum, & necessarium asserit. Di-
cit enim. Hoc saltem admonere statui, ansam oblatam
esse, & occasionem maxime opportunam expediendi
an terræ motus in Copernici Theoricis suppositus so-
la causa fiet. cur hæc stella magnitudine apparente
minuatur; Nam si ita fuerit in æquinoccio verno sem-
per decrescens minima sua magnitudine conspicere-
tur. Post verò si durauerit paulatim crescens in Iulio
sequenti eiusdem ferè fulgori erit quemadmodum
in sua prima apparitione; At in æquinoccio vernali
insolite magnitudinis, necnon splendoris videbitur.
Eiusmodi autem quantitatum apparentium diuersi-
tatis nulla poterit alia assignari causa, quàm ipsius a ter-
ra elongationes. Hæc ille, quæ Tycho capite supra notat.

Sf

At

At ego hoc vnum argumentationis validitati obijcio. Eſto, neceſſario argui phænomeni elongationes à terra : at elongationes nō magis indicant terrā moueri coperniceo modo, quā ſtellam terrā immota moueri in eccentrico modo Ptolemaico. Vnde Digeffeus non rectē credidit ex elongatione neceſſario argui motum terrę à Copernico illi tributum, cum eque arguat ſtella motum in Eccentrico. Quid ergo aliud fecit offucias viro acuto, quā amor poſitionis? Non enim tribui debet inſcitie in re tam euidenti, & in homine præſtanti ingenio, & ſolida, ac præclara doctrina. nunc aliam eius rationem ſubiiciamus, quam primo ipſe loco poſuit, at nos poſteriori illi ordine prætulimus, quod rationi Camerarij ſimilima (niſi eadem) eſſet.

CAPVT XVIII.

Prima ratio Digeffei aſſertur, & ſoluitur.

Prima ratio Digeffei duarum, quas ex viri ſcriptis peres Tychonem habemus, eſt huiusmodi. ſumpſit regulam quinque ſexuē pedes longam ex ligno, ſeu potius metallo ita fabricatam, vt latera tum rectæ lineæ tum ſibi inuicem parallela exactiſſimè eſſent. latitudo eius fuit ſemipediſali amplior; licet arbitraria ea ſit, tum verò palo ſex pedes alto terræ inſixo, alterum regula terminum ita connectit; vt alter eiufdem regula terminus in gyrum vndeque poſſet circumducī ita parato inſtrumento ſubiectum deinceps in modum vſus eſt. primo regulam perpendiculararem ho-

rizo.

rizonti constituit perpendiculari beneficio. deinceps retro abi-
 ens per aciem lateris regule aspicebat phenomenon, simulq.
 aluerat, nū duas aliquas fixas simul cum phenomēno ea-
 dem instrumenti acie conspiceret. Easq; notabat. quòd si
 nondum aliquas duas fixas cum phenomēno eadem acie regu-
 la conspiceret, expectabat, & varijs vicib. observabat, do-
 nec duæ ali. quæ cum phenomēno stellæ apparerent. etenim
 (verbis ipsius vtor) subinde mutantur verticales, & no-
 uas assidue cum ipso mutant stellas; At deprehensis iā
 duabus stellis adamussim cum phenomēno convenientib. cum
 ea declinaverint, inclinabat, varièq. flectebat regulam, quo-
 usq. acie eius duas easdem fixas prospiceret: tum verò si in
 eadem acie prospiceretur phenomenon, carebat illud omni pa-
 rallaxi. Contra si parallaxim pateretur, nequaquam in re-
 gula acie apparuisset. Sed humilior, horizontiq. propinqui-
 us: at ipse observavit toto mense Februarij non digredi ab
 acie, & à rectitudine proinde earundem fixarum. erant au-
 tem stella, quæ in genu Cassiopeiæ, & altera, quæ in latere
 dextero Cephei sub cingulo est, tum etiam rectissimè cum ea,
 quæ in Coxa Cassiopeiæ, & altera in humero Cephei sinistro.
 ab eiusmodi ergo rectis, seu maximorum circularum circum-
 ferentijs non digredi phenomēno tota nocte toto mense Februa-
 rij observavit. solum verò exorbitabat ab integra rectitudi-
 ne tota sui diametro phenomenon: ob idq. concludit non per-
 venisse eius parallaxim ad integra duo minuta, verba sunt
 in conclusione rationis. Vnde verissimè colligi potest e-
 ius maximam hoc tempore parallaxim duo minutula
 attingere non posse.

Quæ ita se haberent perpetuò pro ratione parallaxis si ob- solutio.

Ss 2

serva.

seruata ab initio. Stellę essent cum phenomeno in eodem máximo circulo à polo ducto; Ac deinceps obseruarentur semper in aliquo itidem circulo máximo polari, nūm ita pariter se semper habeant in circulis, in quibus ex acie regulę apparent, indeterminatis illis, & neque verticalibus, neq; polari-bus in disquisitionem nunc non reuoco. ex superioribus fundamen-tis solutionem breuitatis causa duco. ex refractione nempe. certe quo magis à uertice phenomeno distat maior est parallaxis, proindeque magis à uertice distare uideri debet, quam quę nullam patiuntur parallaxim, cum quibus ab initio eodem arcu circuli iungebatur; at uero crescit, et ex maiore distantia refraçtio, quę cōtra retrahit phenomeni in sum locum ad uerticem. quod re ipsa accide-re. & interdum accidisse patet ex cometa anni 77. dum uia Regiomontani eius parallaxim Tycho indagauit; & maiore enim distantia minus à uertice distatit ob refractionem, ut fassus est ipse met Tycho. rem antea quoq; meminimus; quę præcedit Re-sponso, etiam si in polari-bus circulis facta esset perpetua obseruatio. Id in super. adijcio hanc ex refractione instantiam negotium facessere. omnib; serme problematibus Digessi pro indaganda parallaxi phenomeni, quę multa ipse ex cogitauit. in noua forsan editione Antit ythonis reponam si Viri scrip-tum ad manus meas peruenerit; eaque examinabo. Interim hec innuisse satis sit. Ad Thadęi Hagecij rationes tran-seamus.

Thadæi Hagecij Rationes afferuntur.

THadæus penes Tychonem argumentatur syllogismo quidem necessario eodem quo omnes, at prosyllogismo ad minorem; vel potius probatione minoris prosyllogismi noua, seu probationibus nouis; est ergo ratio Thadæi. * Omne corpus, quod vel nullam habet parallaxim, vel minorem, quam luna nullo modo accensendum est elementari regioni: sed æthereæ. Nouum sidus nullam deprehensum est habere parallaxim, ergo accensendum illud fuit regioni æthereæ non elementari. minorem probat, quoniam. Omne corpus, quod æqualem perpetuò, & ubiq. seruat ad polos mundi, & ad stellas distantiam, illud nullam potest habere parallaxim. Nouum sidus seruauit æqualem omnibus temporibus, & locis ad polum mundi, & stellas distantiam: ergo nullam habuit parallaxim.

* pag 513.
primo To
mo Tycho.

Probat etiam minorem prosyllogismi, quoad primam partem: scilicet, quoad distantiam à polo eandem perpetuo seruata triplici ratione, ex una tamen, & eadem obseruatione, atq; descriptione deducta. fuit autem obseruatio die sexta Maij. primum hora 8. 29. deinceps die eadem hora 10. 7. Tunc ergo obseruationis fuit stella noua in infima parte meridiana, altitudinis fuit grad. 20. 15. Viennæ Austria, cuius poli altitudinem asserit Thadæus grad. 48. 22. In secunda autem obseruatione post primam hora 1. 38. obseruauit stellæ altitudinem grad. 22. arcum autem azimuthalem à meridiano inferiorem versus Ortum grad. 12. 13.

Qui-

adeoque non æque distiterit à polo H. atque punctum F. erit
 eius locus verus magis ad punctum L. retractus, veluti in
 G. ducatur arcus HG. quoniam ergo in secunda obseruatione
 angulus BHG. seu GHF. datus est grad. 24. 38. motus
 scilicet diurnus hor. 1. 38. ergo datus erit angulus de-
 inceps gradus 155. 22. & HZ. datur grad. nempè 41.
 38. & datur angulus alter HZG. scilicet Azimuthalis
 grad. 12. 13. dabitur itaque HG. ex 12. Copernici grad.
 28. 7. æqualis arcui HO. duo ergo Triangula spherica HZO
 HZG. habent duo latera HZ. HO. æqualia duobus lateri-
 bus HZ. HG. & angulum L. communem, & reliquos
 duos angulos HGZ. HOL. minores singulos recto. erit ergo
 (octaua Copernici, & melius 24. Clau. Triang. Spher.) re-
 liquus arcus ZG. reliquo arcui. ZO. æqualis totum parti, &
 reliqui anguli reliquis angulis, quibus subtenduntur æqualia
 latera, scil. angulus LHG. angulo ZHO. Totum rursus
 parti, que fieri nequeunt. Hæc nos postrema latius profe-
 quuti sumus, quæ Thadæus inuoluit. Hæc est secunda con-
 firmatio minoris prosyllogismi, vel verius minoris syllogis-
 mi, necessarii, scil. stellâ caruisse parallaxi, cuiusmodi etiam
 est sequens. tertia confirmatio ex eadem descriptione hæc
 est: Est in ea figura Triangulum BHO. ex duobus lateribus
 HB. HO. cognitis. est enim HB. grad. 48. 22. HO. de-
 ductum fuit grad. 28. 7. & continent angulum BHO. da-
 tum grad. 24. 38. dabitur ergo arcus BO. & angulus HBO.
 ergo dabitur OBM. Complementum eius; in triangulo itaq;
 rectangulo BMG. dantur arcus BO. & BM. mensura an-
 guli Azimuthalis Bz M. & angulus acutus MBO. ergo da-
 tur latus OM. quod si reperiatur gr. 22. quantia est obser-
 uata

uata altitudo stellę in O. nullam passa erit stella parallaxim,
 & reperietur verē dictorum grad. 22. ergo nullam eſi ſtella
 paſſa prallaxim. Subijcit autem, extante parallaxi apparere
 oportuiſſe ſtellam altiore puncto O. humiliorem autem non
 potuiſſe, ratione euariationis viſus, videri. Hac fermē eſt
 ratiocinatio Thadęi.

CAPVT XX.

Tychonem ipſum reſpondere rationi Thadęi, eam-
 que ſoluere.

Tychon adeo intenta reſponſione occurrit rationi Thadęi,
 vt me liberet labore reſpondendi, ſi ſolum id exiga-
 mus; vt rationis progreſſus impediatur; at vērō ſi re-
 quiramus præterea acruuiam ſolutionis, erit locus ſubiungen-
 di aliqua, quę in ſequenti capite afferemus. interim ex Ty-
 chone argumentationi occurramus. is ergo minorem proſyllo-
 giſmū non reputat efficaci monſtratione probatam, primum
 quidem: quoniam duas illa partes continet, ſtellam nouam
 æqualem ſemper diſtantiā retinuiſſe ab iſdem fixis, etiam
 à polo: at vērō de diſtantiā à fixis nihil probat: de diſtantiā
 vērō à polo monſtrat quidem, ſed inſufficienter. debebat
 enim conferre diſtantiās ſtelle à polo in maxima & in mini-
 ma altitudine ad claram oſenſionem earum & bique æqualita-
 tis. At vērō ipſe ſumpſit ſatis propinquas diſtantiās, inter
 quas ſcil. horę vnius, & minut. 38. ſolum intervallum fuit;
 quarum diſtantiarum differentia etiam ſi ſtella daretur pa-
 ralla-

radius lunaris, non esset amplior quadraginta octo secundis; quæ quidem differentia (etiã si interesset) uix instrumento perciperetur maxima, & exactissima diligentia. at coniectat ipse instrumentum à Thadæo adhibitum non nisi in quinque minuta minutiore diuisione sectum esse; quod idcirco deuncem minuti nullo modo distinguere posset, immò nec minutum integrum. Verba concludentia totam hanc primam solutionem Tychois refero. Possit inquit aliquis conferre vno, vel altero minuto fuisse tunc stellam decliuorem, ipsumq; ob instrumenti paruitatem id discernere non potuisse. Et sanè si vel vnico minuto humiliorē reddiderimus secundam altitudinem, stella noua non saltem in altissimo æthere (quod probare intendit Thadæus) locum obtinere non merebitur: sed aliquantulum adhuc infra lunam deprimetur: At pro isto vnico minuto nequidem ipse Thadæus fidem sponponderit. Hac primo loco obijcit Tycho secundo autem loco instat ob suspectam veritatem altitudinis poli Viennensis grad. 48. 22. vel altitudinis minime stelle grad. 20. 15. Veluti facit eam Thadæus. alterutrum horum ipse falsum contendit; quia secus dissentiret declinatio stellæ à declinatione eiusdem à se posita, etenim ex Thadæi hypothesebus adduceretur declinatio gr. 61. 53. at secundum Tychonem in secundo Scripto erat gr. 61. 47. ferme: intercederet itaque differentia sex minutorum. Tercio instat quantitati anguli O H F. qui metitur tempus motus diurni stellæ post primam observationem: primo quidem; quoniam vix potest in aliquota minuti parte (ut opus esset) constare, at verò si is angulus paulo secus se habeat, quàm ponitur, nihil certi concludi potest. se-

2. Instat:

3. Instat:

Tt

cun-

330 De tribus nouis Stellis

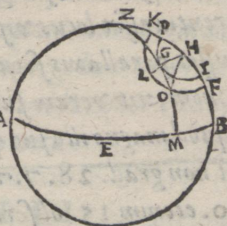
4. Instantia cūdo; quoniam ex stella quarta Cassiopeia, ex qua Thadeus sumit horam tum fuisse 10.7. Tycho contra deducit fuisse hor. 10. 9. 15. Variat itaq. angulus FHO. Ex eiusq. variatione calculi non consistunt. obijcit demum difficultatem inueniendi præcisè angulos azimuthales, adeo ut incertitudini, erroris sint obnoxij. Hac præsertim opponit argumentationi, siue argumentationibus Thadæi Tycho, quæ sanè eas infirmant, vniq. demonstrandi ipsis adiungunt. Attamen quoniam nos monet Aristoteles in soluenda ratione non deesse contentum esse quacumq. solutione, sed occurrendum esse casu se falsi, in præsentia itaq. aperiendum est, si quid veri sub sit in geometricis ipsis sumptionibus, quas omnes acmitit Tycho, non repudiatis itaque eius solutionibus inter nos has alias considerationes subiungamus.

CAPVT XXI.

Alia peccata rationum Thadæi ex autore.

Supponit ergo Thadeus in prima confirmatione minoris prosyllogismi sui si punctum stellæ in secunda obseruatione reperiat in semicirculo FOK. qui describitur motu firmamenti, nulli parallaxi obnoxia esse stellam. At uerò non est id cūuersale; immò si detur phænomeno ea parallaxis, quam inuenit Tycho in cometa anni 77. quæ fuit maior in proximioris situ à vertice, quàm in remotiore, possumus designare modum, quo stella fuerit in secunda obseruatione.

in circumferentia FOK. & aequae distiterit utrobique à polo mundi, & tamen parallaxim, vel magnam fuerit passa. retenta itaque figura eadem Tychois ponatur phenomenon parallaxim quantamcumque patiens, cuius locus in meridiano inferiore sit F. & locus verus quicumque punctus I. Ideoque parallaxis ibi sit FI. In versione autem diurna locus verus ex I. motus intelligatur in G. per circumferentiam circuli IGP.



intelligatur itidem circa H. polum ex intervallo HF. circulus à Thaleo etiam designatus FOK. ducaturque arcus circuli maximi HGL. erunt arcus IF. GL. aequales ex prop. decima secundi libri sphaericorum Theod. at arcus GO. maior arcu GL. ex quarta prop. additarum ad prop. 21. eiusdem libri secundi Theod. si ergo detur maior parallaxis phenomeno in minore distantia LG. quam in maiore LI. ut accidit in memorata observatione cometae anni 77. Tychois (veluti iam diximus) potest locus visus in secunda observatione esse in O. proindeque aequae distare à polo H. atque distabat, dum erat in F. & tamen parallaxim pati GO. maiorem parallaxi posita ab initio IF. non ergo est uniuersaliter vera suppositio Thadei, licet illam admittat Tycho; si phenomenon in secunda observatione fuerit in circumferentia FOK. adeoque aequae distiterit à polo, nullam passum esse parallaxim, & ne pati quidem posse, qui est sensus Thadei. Est sane parallaxis irregularis, cui admisceatur refraetio, ut Tycho ipse de adducta observatione fatetur: at qua tamen accidere possit, & interdum acciderit.

Tt 2

Alia

Alia instantia nascitur aduersus calculos Thadai, primo quidem ex datis Thadai arcus HO . non proueniret grad. 28. 7. ut ipse dicit, sed grad. 28. 6. 45. Vnde non in circumferentia esset locus visus stellæ, sed intra circulum, & maior fuisset parallaxis secundis 15. Verum si Hainzelij obseruationem, ut veram suscipiamus, veluti eam prædicat Tycho (quod magno illo suo quadrante peracta fuerit) arcus HF . erit non grad. 28. 7. ut sumit Thadaeus, sed grad. 28. 12. 30. etenim 15. obseruauit minimam aliter d. nem. stellæ BF . gr. 20. 9. 30. ex emendatione Tychonis; at altitudo poli eadem utriq; fuit grad. nou. pè 48. 22, quocirca si ex $H B$. gr. 48. 22. detraxerimus gr. 20. 9. 30. supersunt gr. 28. 12. 30. pro arcu HF . cum ergo HO . colligatur g. 38. 6. 45. illi detracti ex gr. 28. 12. 30. relinquunt grad. 0. 5. 45. tantoq; erit minor arcus HO . arcu HF . Posito verò arcu $H Z$. gr. 41. 38. arcu HO . gr. 28. 6. 45. arcu ZO . grad. 68. reperietur angulus ZHO . gr. 155. 26. 20. at motus diurnus tempore inter primam, & secundam obseruationem interposito fuit ex Thadæo grad. 24. 38. at ex Tychonis emendatione 25. 12. sit is FHG . erit G . verus locus stellæ, & angulus deinceps ZHG . gr. 154. 48. reperietur ex his datis arcus ZG gr. 67. 10. 40. Totusq; arcus ZO . grad. 68. quocirca arcus GO . parallaxis erit grad. 0. 49. 20. in distantia visa g. 68. quæ parallaxis tunc non reddet sublunarem stellam: verum collocaret in infima orbis lunaris parte, in qua consistere nō potuissē; immota cum perseverauerit omnes clamant; at quantulumcumq; adiciamus ei tamquam ex refractione subtractum, statim sublunaris euadeti. cerie apparet longè interesse inter locum verum, & visum; quæ

M. H. 20

um, & idem esse contendebat Thadæus, quod ideo subiunxi
ut appareat minus diligentem fuisse in calculis etiam deducen-
dis Thadæum, quam oportebat in cetera rei subtilitate. Cum
primum in lineari ipsa geometrica, siue optica demonstratione
defecisse monstrauerimus. Coniungendo ergo hæc cum illis,
quæ Tycho opposuit constat rationem, & rationes Thadæi
abesse ab acrimia, & necessitate geometrica.

CAP. V. T. XXII.

Argumenta Clauij afferuntur & solvuntur.

Superest ut postremo loco afferam, quæ argumentatur
Clavius auctoritas Viri facit, et quamuis nihil suum
dicat, nihil nouum, attamen dicta eius ex perbamus,
ut etiam in eo admiremur id, quod adagio fertur. Quandoq;
bonus dormitat Homerus: verè enī dormitauit vir aliquin-
in his sciētis maximus, celeberrimusque. is ergo sētit, stellam
nouā fuisse in octaua Sphæra duplici præsertim ratione; aliam
ducit ex motu, quæ constantē semper obtinuit, nihilque dis-
crepantem à stellarum fixarum constantia, & tenore, ac mo-
tu; aliam ducit ex carentia parallaxis, hancque primo loco li-
farian probat; aliena tamen semper auctoritate non obser-
uationibus suis. prima ergo probatio est, quia periti Astro-
nomi ubique locorum situm illi tribuere inter stellas fixas
eundem. nempe voluere eam cum secunda, quarta, et duode-
cima stella Cassiopeiæ figuram Rhombi effecisse, eamque sem-
per seruasse. secunda autē probatio, quoniam omnes eā collocave-
runt prope id punctum, ubi colurus æquinotiorum circulum
arcticum intersecat, & à polo arctico grad. penè 23. 30. ab

In cō. sph.
Sacrob. p.
mhi 193.

aqua

equatore autem fere 66. 30. distare perhibuere: at rationem ex motu ita explicat. Neque ego, neq; ullus omnino Astronomus (quod quidem sciam) alium motum in ea animaduertit præter eum, quem in fixis sideribus obseruamus, nam constantem semper motum, eundemq; planè situm inter alias stellas fixas totum bienniū (tamdiu enim fermè durauit) retinuit. Quod si in orbe alicuius planetæ fuisset, cum orbis ille sanè alienum à stellis fixis motum obtineat, proculdubio, & stella ipsa eundem motum, cursumq; habuisset: secus autem rem habuisse Astronomi deprehēderunt. Atque hoc idem argumentum euidenter concludit multo minus stellam in elementari regione exitisse, quod ibi nullaratione eundem semper situm, ac distantiam cum stellis fixis potuisset retinere. Hac ille, sed parum diligenter fuerat tū in hac commentatione et ceteris Clavius, parumq; diligenter scripsit: dum dicit enim ab omnibus tributam esse Rhombi figuram Stella noua cum tribus illis Cassiopeia, Pauli quidem Pridiani sententiam refert: at contra quā sensere Tycho, Thaddeus Hagecius, Ioannes Prætorius, Philippus Appianus, qui omnes Trapezij figuram non Rhombi esse illam uoluerunt. reiicio legentē ad cap. sextum lib. præced. cum ergo aliqui Rhombum iudicauerint, aliqui Trapezium, & hi etiam inæquales distantias tribuerint, argumentum ex his parallaxis alicuius non omnimode eius carentiæ elicitur, contra quā asserat Clavius. At turpius adhuc fallitur, dū dicit omnes illi tribuisse distantiam à polo gr. 23. 30. ab æquinoctiali grad. 66. 30. nam ut antea uidimus lib. præced. cap. 7. declinationem grad.

66. 30.

del. 66. 30.
q. 66. 30.
et alim
solurio pri
ma ratio
nis.

66. 30. vnus Maurolicus tribuit: at reliqui penè omnes di-
 uersas ab hac, & inter se assignauerunt, Munosius, Peuce-
 rus, & Schulerus ex calculis, & obseruatione minimè alti-
 tudinis 61. 39. ex obseruatione ipsa in maxima altitudine
 grad. 61. 58. Elias Camerarius ex altitudine maxima de-
 clinationem eandem cepit grad. 61. 54. ex altitudine mini-
 ma grad. 61. 44. Tycho ipse ex obseruationibus Landigra-
 ui deducit varias declinationes; maximā grad. 61. 45. 15.
 minimam grad. 61. 38. Erasmus Rheimoldus grad. 61. 48.
 in maxima altitudine, in minima 61. 44. 30. Andreas Nol-
 thius grad. 61. 49. Thaddeus Hagecius grad. 61. 53. Cor-
 nelius Gemma grad. 60. 40. Tycho in primo scripto grad.
 61. 59. in secundo scripto grad. 61. 46. 45. Paulus Hain-
 zelius grad. 61. 47. 40. vt inter maximè differentes obser-
 uationes intersint grad. 5. 50. usq; inter mediocriter dif-
 ferentes differentia sit ex vna parte grad. 4. 30. ex alte-
 ra parte grad. 1. 20. quæ differentie magnam parallaxim,
 non autem nullam, aut exiguam demonstrant. ascensionum
 rectarum differentia non pauca, neq; infrequens varietas
 vt ex d. c. 7. constat. aliquando, & inter aliquos est g. 2. &
 tertie ferme partis, quæ magnæ sunt differentie, & paralla-
 xim faciunt insignem, vt mirandum sit quomodo omnem pa-
 rallaxim ex omnium consensu negauerit Clavius; Cum potius
 eam agnoscere ex multorum dissenso cogamur; absq; etiam
 alia demonstratione, et calculorum indagine, ex qua indagine
 quanta parallaxis eliciatur satis, superq; in precedente libro
 ostendimus. Hec dixisse volui, vt auctoritati Clauij oppo-
 nā negligentia dicit. ea in re suorum, et hec de situ, ac distantia
 stellæ nouę anni 1572. à centro mundi differuisse satis sit.

AP.

APPENDIX

In qua considerantur, quae de Stella eadem Anni 1572.

scripsere Antonius Santutius, & Ioannes Baptista Benedictus.

CAPVT PRIMVM.

Proponuntur dicenda.

OSTENDAM haec scripseram, immò iam bona
 ex parte adornaueram quae de stella 1600. & de
 stella 1604. sequuntur, peruenit ad manus meas
 liber de Cometis Antonij Santutij mathematicarum olim in
 Pisano Gymnasio professoris, qui magno conatu Cometas
 omnes, & fuisse, & futuros esse supra lunam aggressus est
 demonstrare: praeter verò communes omnium cometarum
 rationes sex sua tempestate phenomena obseruauit, quae etià
 omnia supra lunam longo interuallo fuisse probare nititur,
 quorum primum est stella anni 1572. Dicta itaque de ea
 viri nunc adducere, & expendere decreui, intelligemus, ut
 trum ea concludant caelestem cometa sedem, & altitud. ut
 Auctori videtur, an potius refragentur, ut ego arbitror: ca-
 terum sedato animo contemplationi vacemus. Santutius et-
 go duobus capitibus sexto, & septimo de cometis totam de
 stella hac 1572. disceptationem peragit. sexto quidem capi-
 te historiam originis stella, magnitudinis, figura cum tribus
 Cas-

Cassiopeię, durationis, scintillationis, necnon & obseruatio-
nem meridianę altitudinis minime, et maxime ponit. in cap.
autem septimo primum subindicat varietatem sententiarum
de loco, & sede stelle, postea ipse suam demonstrat, quod sci-
licet fuerit celestis, immo in octaua sphaera; duas enim ibi
conclusiones sciungere oportet, primam fuisse stellam in
Celo, & supra lunam, secundam fuisse in octaua sphaera. il-
lam certis rationibus à se probatam credit; hanc non nisi for-
te probabilibus, saltem non eque evidentibus. ego singillatim
considerabo viri dicta, quidq; ex illis eliciatur de sede stel-
la; postea in compendium contraham rationes eius, & solu-
tiones nostras; deinceps verò considerabo quę Ioannes Ba-
ptista Benedictus in cōfirmationem eiusdem opinionis, quod
ea ipsa stella fuerit celestis, differit.

CAPVT SECVNDVM.

Historia originis incrementi, & magnitudinis, scintil-
lationis motus, & figurę cum stellis Cassiopeię
iuxta Santutium.

ORtam ergo stellam Santutius dicit anno 1572.
mense Nouembris, diem non apponit: in anno ergo
& mense cōuenit cum grauioribus obseruationib.
At de magnitudine, et incremento, ac decremento prorsus discre-
pat; dicit enim apparuisse primū sextę magnitudinis, auctam
deinceps esse adeo, vt ad finē Decēbris secundę magnitudi-
nerit, indeq; iugi augmento demum mense martij circiter fi-

Primum di-
ctū de Ori-
gine.

Secundum
dictum de
magnitu-
tudine.

Vu

nem

nem aequalē Veneri propē perigaeum factam nec in ea magnit. constuisse; Sed subinde auctam in fine Maij duplo maiorem Veneri euasisse; tresq. menses eādem magnitudinem retinuisse, proiecisseq. obiectorum opacorum umbram non secus, ac lunam die quarta. à fine deinceps Octobris subinde decreuisse, quousq. mense Aprilis anni 73. ex oculis euaruit. hæc est series augmenti, & decrementi stella secundum Santutium, quæ quantum differat ab obseruatione Landigrauij, Tycho- nis, & ceterorum ex primo cap. primi libri satis patet. mense Nouembri Tycho- nis erat Veneri par; Decembri aequalis Io- uis: at par Veneri eo quoq. mense Landigrauij. Verum Santutio Nouembri erat sextæ magnitudinis; toto Decem- bri creuit ad secundam vsq. magnitudinem. April, & Ma- io Tycho- nis stellas secundæ magnitudinis equabat: at Santu- tio tum perigææ Veneri par erat, Iunio, Iulio, Augusto. Ty- cho eam vidit stellam tertie magnitudinis parem: at tum Santutius obseruauit duplam Veneris.

Tertiū di-
ctum.

lib primo
cap. 6.

Quartū di-
ctum.

ob m. 1. 1. 1.

modum

Figura, quam cum stellis tribus Cassiopeiæ conficiebat sci- licet stella pectoris, stella genu, stella sedis, Rombus aquila- terus (vtor. verbis eius) erat. qua in re discrepat eius ob- seruatio ab obseruatione multorum aliorum, Tycho- nis, Hage- cij, ceterorumq. quos supra retulimus; at dictam figuram semper retinuisse toto durationis tempore. cum memoratis tri- bus stellis Cassiopeiæ a seuerat Santutius.

Motus eius fuit diurnus, integramq. reuolutionem conse- cit supra horizontem semper, perq. parallelum, qui gr. 36. a polo distabat.

Scintillatio fuit mediocris.

Altitudo eius meridiana minima fuit gr. 7. 30. maxima fuit.

fuit gr. 79. 30. in altitudine poli gr. 43. 30. à vertice, versus polum arcticum, distat gr. 10. 30. quas altitudines, et distant iam nunquam mutauit.

CAPVT TERTIVM.

Ex diuersa Santutij obseruatione incrementi, & magnitudinis stellæ longe ab alijs obseruationib. colligi potius stellam fuisse magno infra lunam intervallo.

Consideremus quid ex Santutij dictis pendeat de stellæ à centro mundi distantia, dico itaq. ex altitudine meridiana, quam ipse exhibet collata cum altitudine meridiana reliquorum obseruatorum necessaria, & demonstrata ratione concludi stellam fuisse magno infra lunam intervallo. Ex varietate autem incrementi, & magnitudinis stellæ, quæ in re tantum ipse distat à cæteris, argumentum validum eiusdem rei deduci quod in præsentia assero; insequenti autem cap. illud exponam, & digeram. quò ad diuersitatem itaq. maximam inter Santutium, & cæteros de magnitudine stellæ singulis mensibus, quæ prorsus enormis est, hoc primum dico: Tutius esse dubitari, vel Santutio, vel cæteris officias factas in ea obseruatione; at cum reliqui contra Santutium ferme sint unanimes, restat ut non plenam Santutij obseruationib. si leuè præstemus quòd si minus fidas existimemus obseruationes eius, quæ unico oculi liberi aspectu absoluebantur, quid de cæteris, quæ instrumentis dioptricis

Vu 2

per-

340 De tribus nouis Stellis

peragebantur? quid de illis, quas diuturna horologii, atten-
taq; inspectione ab ortu ad meridianum administrant?
par est multo facilius in illis Hominem lapsum, qui in adeo sa-
cili; & obuia plurimum errauerit. Quod si lubeat utrosq;
Verè vidisse, quæ referunt, ut Ex. gr. mense Novembri
Stella apparuerit sexta magnitudinis Santutio, at par Vene-
ri Tychoni, & Iunio, Iulio, Augusto, & c. tertie magnitudi-
nis Tychoni; Santutio autem Veneris dupla; oportet eam di-
uersitatem, vel fuisse in obiecto, vel in sensu, & vel in medio,
nō in sensu quidem: num enim ebrios ponamus observatores?

Cum iam vertigine relictum.

Ambulat, & geminis exurgit mensa lucernis.

At nimis diuturna, et fusæ ebrietas cuiusmodi fuisset. oportet
ergo vel in obiecto, vel in medio residere varietatis causam.
at in obiecto eodem prorsus tempore. quomodo? nisi fuerit ea
stella purum spectrum, & sola emphasis, quod probabile vir-
sum est Galileo Viro celebri, non tamen pro certo dat, & ex
antiquis nemo sensit; ex recentiorib; autē multi impugnant:
nouissime Ioannes Camillus Gloriosus. Verum etiam si em-
phasis fuisset ea in Cælo, vix excogitari posset quomodo alteri
observatori sexta magnitudinis; alteri par Veneri apparere
posset. Si itaq; in medio ponatur diuersitatis causa, in ea
parte mediæ eam oportet esse, quæ non eadem omnib; sed cui-
cunq; observatori sua appareat; ex qua stella aliqua augmen-
tū suscipiat, ex quo conspicua reddatur, cum prius aspe-
ctū fugeret, at eiusmodi pars, quæ Pisces appareat, nō Dania,
aut Casellis, aut Augusta, nō est celestis, sed infra cælum;
magno vel intervallo. At ad argumentū iam prorsus necessa-
riū susceptis observationib; altitudo merid. stellæ trāseamus.

G. A.

CAPVT QVARTVM.

Ex collatione altitudinis meridianaē obseruataē à Santutio cum obseruata ab Hainzelio stellam demonstrari sublunarem magno interuallo.

Altitudo meridiana ergo Santutio fuit in eleuatione poli g. 43. 30. tum obseruanti gr. 7. 30. At Hainzelio Augustae altitudo minima fuit gr. 20. 10. altitudo autē poli eius Ciuitatis g. 48. 22. differentia ergo inter poli eleuationes est gr. 4. 52. at inter meridianas altitudines minimas gr. 12. 40. Si itaq; detrahamus gr. 4. 52. ex gr. 12. 40. supersunt gr. 7. 48. pro differentia parallaxium tum inter duos eos obseruatores. Repetamus ergo figuram libri primi cap. 12. in qua B. sit locus Santutij, vertex E. D. Augusta F. vertex. phenomenon. s. u. stella C. quoniam ergo ipsius C. altitudo meridiana visa Santutio est g. 7. 30. eius angulus EBC. distantia itidem visa à vertice grad. 82. 30. Augustae autem altitudo meridiana visa gr. 20. 10. complementum ergo eius FDC. gr. 69. 50. & angulus BCD. differentia parallaxium gr. 7. 48. cetera inuestigamus. Quoniam ergo arcus BD. differentia latitudinis duorum locorum est grad. 4. 52. Totidem graduum est BAD. angulus; singuli ergo ABD. ADB. grad. 87. 34. angulus ergo DBE. grad. 92. 26. at EBC. grad. 82. 30. restat ergo angulus CBD. grad. 9. 56. & angulus BCD. grad. 7. 48. restat ergo CDB. grad. 162. 16. quorum angulorum finis sunt infra scripti.

Angu.

lib 1 supra
Cap. 3.

342 De tribus nouis Stellis

$\{$ C B D. grad. 9. 56. $\}$ $\{$ 17250.
 Angul. $\{$ C D B. grad. 162. 16. $\}$ Sin. $\{$ 30458.
 $\{$ B C D. grad. 7. 48. $\}$ $\{$ 13572.

Quoniam verò angulus BAD. est g. 4. 52. cuius dimi-
 dium 2. 26. sin. autem grad. 2. 26. 4246. quarum AB.
 100000. quarum ergo AB. 3035. earum erit is sinus 129
 proximè; tot scilicet milliariorum & chorda B D. dupla eius
 sinus 258. mill.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	3035.	4246.	129. Milliariorū.

Est q. BD. ad BC. ut si sinus anguli BCD. nunc 13572
 ad sinum anguli CDB. nunc 30458. erit ergo ex regula au-
 rea BC. Milliariorum 578 quorum B D. est 258.

Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
13572.	258.	30458.	578. Tot milliariorum est BC.

Dux ergo AB. BC. mill. 3563. at minor AC. illis am-
 babus; ergo minor Mill. 3563. minor ergo remotio stelle à
 centro fuisset mill. 3563. adeo q. minoreius remotio à super-
 ficie terræ mill. 578.

At credam ne ego parum adeo stellam distitisse à centro?
 nequaquam: sed credo errasse in observando alterutrum: at
 ob dissidium à ceteris errorem tribuo Santutio. interim su-
 scepra hypothesi veritatis utriusq. observationis stella non
 fuisset reotior à terra dictis mill. 578. immò minus remota.

At minor adhuc altitudo stelle deducetur ex collatione
 altitudinis meridiana minima observata a Landigrauo cum

minima altitudine meridiana eadem Santurij: differentia enim parallaxis inter eas erit grad. 11. 33. maior, quam precedens g. 3. 45. at differentia latitudinis, qua Caselle superant Augustam, est solum gr. 2. 56. liceret autem experiri calculis eadem methodo, qua proxime vñ sumus; si dissimularemus hanc esse ex illis casibus, cum tres anguli trianguli C B D. maiores essent duobus rectis. quod esse nequit. Verum minore negotio magnam cadere differentiam parallaxis inter Santutium, & alios ostendamus ex supputatione paralleli, in quo reuolutio stelle diurna effici videbatur. is igitur iuxta Santurij observationem distabat à polo mundi 36. ut ipse etiam asserit; at Maurolico distabat grad. 23. 30. differentia itaque inter ipsos 12. 30. Munosio distabat grad. 28. etenim altitudo poli Valentia grad. 39. 30. distantia itaq. à polo grad. 50. 30. maxima stelle altitudo ei apparuit grad. 67. 30. distantia itaque à vertice grad. 22. 30. qui detracti ex grad. 50. 30. distantia verticis à polo, relinquunt distantiam stelle à polo grad. 28. totque gradibus distabat stella à polo, adeoque parallelus, per quem movebatur. unde differentia inter Munosium, & Santutium intercedit grad. 8. inter Munosium, & Maurolicum grad. 4. 30. quæ differentia parallaxium longe omnes stellæ infra lunam deprimunt. Landtgrauio parallelus distabit à polo grad. 28. 15. ex minima altitudine; est enim 23. 3. qui si detrahantur ex grad. 51. 18. altitudine poli restat distantia à stella grad. 28. 15. totque gradibus distat parallelus à polo: differentia ergo parallaxis inter Landtgrauium, & Santutium grad. 7. 45. demum omnes reliquæ observationes parallelum exhibent multis gradib. polo propiorem quam ferant observationes

San-

344 De tribus nouis Stellis

Santutij, ut deo magna parall. differ. inter ipsum, et reliquos cadat; quæ differentia inferi (dum pro veris suscipiatur huius observationes) stellam longè sub cælo extitisse. Hæc est proposita ab initio Capituli conclusio; at pro Corollario inferre licet non esse veras Santutij observationes, quæ reliquis omnibus repugnat uirorum etiam in observando diligentissimorum Tychoonis, Landtgrauij, Maurolici, & id genus aliorum multorum. certè multum dissonat obseruatam ab ipso stelle maximam altitudinem meridiana maiorem borealioribus obseruatoribus scilicet Hainzelio; ut minorem obseruasse distantiam minimam, quam illi, se se habet.

CAPVT QVINTVM.

Rationes Santutij adducuntur, & soluntur.

Rationem nunc Santutij consideremus, qua demonstrare is nititur stellam superiorem multo luna fuisse; immò in octaua sphaera ressedisse placet singillatim dicta Viri, & partes rationis, quæ sunt alicuius momenti referre, & expendere postea in compendium contra hanc rationem eius et solutionem meam, ex eo Viri loco exordior.

Santutius.

Hunc ad propositæ conclusionis demonstrationem accedens dico stellam, dum videri potuit plures 520. reuolutionibus circa polum arcticum cõfecisse ductu primi mobilis, totas supra Horizonte, absq. vlla diuersitate aspectus. quæ res aperte indicabant stellam necdum elementarè non fuisse, sed prorsus in Cælo extitisse, ut in hac demonstracione certissime demonstrabimus.

Dum

Dum constet stellam nulli aspectus diuersitati fuisse ob-
maxiam, non opus est ulteriore demonstratione ad conclu-
dum ipsam caelestem extitisse. ipse per me do manus, & da-
bunt reliqui omnes Mathematicarum, vel parum periti; mo-
do non fuerit, qui eam spectrum, et emphasim, non consisten-
tiam veram arbitraretur: at consistentiam veram nos inte-
rim supponimus; et profiteamur, ut si ostendat hic Author, nul-
li ipsa fuisse subiecta parall. fatear me cecidisse causa, qui sub
lunare hucusq. arbitror: at videamus quid deinceps faciat

Claram.

Quoniam cum obseruauerimus distantiam dictae
stellae à polo arctico fuisse grad. 36.

2.
Santutius.

Distantiam stellae à polo fuisse gr. 36. quod primo loco di-
cit, elicit ex altitudinib. meridianis, quas secundo loco asserit:
at non certa indagine, nisi supponat parallaxi caruisse; quod
interim non constat, & cuius nos demonstrationem ex posci-
mus. Nam esto aliquod phenomenon, cuius minima altit. me-
ridiana sit gr. 7. 30. ut nunc supponit Santutius; at faciā-
mus parallaxim pati gr. 10. erit ergo vera eius tantum al-
titudo meridianae gr. 17. 30. sit pariter visa altitudo maxi-
ma meridianae 79. 30. cuius puncti distantia à vertice erit
gr. 10. 30 sicut in inferiore altit. meridianae distantia visa
erit g. 82. 30 & supponitur parallaxis ibi g. 10. deducetur
ergo distantia phenomēi à centro semidiametrorū terrae 5. 48
proximè. in distantia autem g. 10. 30. à vertice deducetur
ex eiusmodi datis parall. g. 1. 48. ut altit. vera ibi pheno-
menū sit g. 77. 42. cum ergo primo minima altit. vera sit gr.
17. 30. et maxima g. 77. 42. illa ex hac depta quod super est
nēpē g. 60. 12. bifariam sectum exhibebit g. 30. 6. pro distā-
tia paralleli per quem phenomenon mouebitur motu diurno

Claram.

Xx

loco

loco gr. 36. quot distare supponit Santutius. Et vere distaret, si nulla accederet parallaxis.

³ Santutius. Et in latitudine gr. 43, 30. altitudinem eius meridianam fuisse 79. 30. ut in meridiano infra polum altitudinem semper fuisse 7. 30.

Claramontius. Inuimus, et nunc dicimus non posse fieri ut Paulo Hainzelio Augusta altitudo maxime stelle fuerit gr. 76. 34. nepe in elevatione poli gr. 48. 22. & Pisis in elevatione poli gr. 43. 30. eadem stella altitudinem obtinuerit maiorem, scilicet 79. 30. cum oporteat minorem esse; neque etiam potuit esse Landtgrauio Casellis gr. 79. 30. & Pisis totidem graduum. oportet siquidem, Pisis multo minori eam fuisse, quam Casellis. demum cum obseruatoribus borealioribus non consentit huius hominis obseruatio maxima altitudinis. Minima pariter altitudo gr. 7. 30. non consentit cum Munosiana gr. 11. 30. oportebat minorem eam altitudinem Munosio fuisse, qui erat australior, quatuor graduum quam Santutio. Non multum ergo fidendum obseruationibus huius Viri.

⁴ Santutius. Easdem perpetuo retinendo altitudines quousque videri potuit, eundemque situm absque ulla unquam diuersitate aspectus.

Claramontius. Si ex eo argumentetur diuersitatem omnem aspectus defuisse, quod easdem perpetuo retinuit altitudines et situm in inferiore meridiano; Et rursus easdem in superiore nullum est argumentum: necessarium enim id erit (quantumque sit parallaxis) cum phenomenon non mouetur alio notu quam diurno, siquidem eandem verus phenomenon locus retinebit in meridiano a vertice distantiam, & maximam, & minimam, unde eadem utrobique perseverabit parallaxis, aequalis.

ergo distantia visa si minima cum minima, & maxima
cum maxima conferantur.

Quamobrem ostendemus nedum stellam non fuisse
in elementari regione, sed in orbe fixarum extitisse
se; ut in presenti figura late conspiciemus.

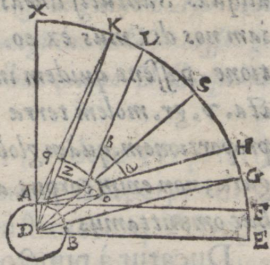
Quid in figura sequenti appareat, intelligemus, ac certe
nulla eget probatione maior. Phenomenon omni prorsus ca-
rens parallaxi est in Cælo, octavaq. sphaera minor proban-
da utaq. est Santutio.

Intelligatur descriptus terre, & aquæ glob. AB. cir-
ca centrum D. Recta DE. sit horizon rationalis. AF.
horizon naturalis observatoris. ducatur DX. a cen-
tro ad Zenith loci, erit perpen-
dicularis horizon rationali DE
elongetur DX. usquequo con-
tineat ter, & trigesies AD semi-
diametrum, & tertiam in super-
eius partem, quæta est semidia-
metri concavi lunæ, centroq.
D. & intervallo DX. describa-
tur quadrans XE. qui diuidatur in grad. 90. sitq. DS
axis mundi in poli elevatione gr. 43. 30. ducaturq.
DK. ad grad. scilicet 79. 30. quæ fuit altitudo maxi-
ma meridiana, & DG. ad grad. 7. 30. quæ fuit altitu-
do minima meridiana super horizon rationali, erit-
que, ideo angulus GDE. g. 7. 50.

Repugnat hypothese sue Santutius, dum enim XE. circuli
ferentiam in concavo lunæ statuit, angulus septem graduum
& semis instrumento captus ex puncto A. ideoq. super ho-

XX 2

hizon



348 De tribus novis Stellis

ex lib. pri
mo Cap. 2.
p. 9. An
tych.

horizontem naturalem AE . non erit septem graduum, et senis
super horizonte rationali, sed grad. 9. 12. Siquidem AD se-
midiameter terrę cum sit pars una, quarum DE est 33. 20.
adeoque si intelligatur ducta AG . angulus AGD . parallaxis
reperietur* 1. 42. Quocirca erit angulus ADG . qui ad A
est gr. 82. 30. erit (inquam) g. 80. 48. quare angulus GB
 E . pro gradibus 7. 30. erit g. 9. 12. Statuere ergo angulum
ad terrę superficiem caput æqualem esse angulo ad centrū
est supponere nulli parallaxi subiectum phenomenon, quod
nondum constitit; ac demonstrandi huc usque est. Et si phe-
nomenon statueretur infra lunam, multo maior differentia
inter angulum ad centrū D . et ad A . intercederet. interim
aliquas Santutij lineas transilios quippe quę repetant, qua-
iam nos diximus ex eo in proxima constructionis explica-
tione, possent quidem in his aliqua notari minus proprie di-
cta. v. gr. molem terrę ad distantiam lunę eandem habere
proportionem, quam globus AB . ad intercapedinem huius fi-
gure; non enim corpus ad lineam proportionem obinet: sed
hec omittamus.

7.
Santutius.

Claram.

Ducatur à puncto quoque A . recta AH . (trigesima
prima primi elem.) parallela lineę DE quę secet axē
mundi DS . in puncto C . super secunda semidiametro.
Quoniam DX . continet triginta tres semidiametros ter-
rę, in superq. tertiam partem dividit in figura Santutij
totidem partes eam lineam, notatq. numeris singulas scilicet
2. 3. 4. usque ad 33. Et describit per singula puncta ex
centro D . quadrantes, dicit autem secundam semidiametrū
ubi secundus quadrans axem mundi secat, idemq. de reli-
quis. supponit ergo si ducatur AH , parallela rectę DE .

Santutius

Sam intersecaturam DS. in puncto C sectione secundi qua-
drantis, at non probat, & tamen probare debebat: sed quid
probare debebat, cum sit falsum? etenim angulus ADG. per
me est gr. 80. 48. cuius sinus est 98714. tantusq; est extre-
rior, & oppositus XAH. ergo angulus deinceps HAD. scili-
cet CAD. erit g. 99. 12. cuius pariter sin. 98714. Angu-
lus autem ADS. scilicet complem. altitudinis poli gr. 46. 30
restat ergo reliquus ang. ACD. g. 34. 18. cuius sin. 56353.
est itaq; DC ad DA. semid. terre, ut 98714. ad 56353.
non ergo dupla; nō ergo C. punctum secunde semidiametri:
sed infra. Itemq; concluderetur, si cum Santutio poneretur
angulus GDE. gr. 7. 30. adeoq; XDG. scilicet ADG. g. 82.
30. tantus enim esset angulus XAC. & angulus CAD. deinceps
g. 97. 30. cuius sin. 99144. et angulus ACD. esset g.
36. cuius sin. 58779. minor ergo adhuc multo DC. quam
sit dupla ipsius AD.

Ab eodem puncto C. ducatur (eadem 31. primi)
recta CE. parallela ipsi DK. & pariter CZ. perpendicu-
laris eidem DK. ex 12. primi, constituereturq; Triangu-
lum rectangulū CZD. cuius latus CD. continet duas
semidiametros terre.

Iam vidimus CD. minorem esse duobus terre semidiame-
tris; falso ergo fundamento innititur sequens indago.

Nunc descriptione presentis figuræ ostendemus
stellam illam non potuisse vllō modo esse in elementa-
ri regione: sed extitisse prorsus in Cælo. Cum enim
stella motu fixarum moueretur singulis diebus circulo
describens integros circa polum arcticum ab eo di-
stantes gr. 36. quæ stella dum conspicua permansit,

com.

8. Santucius

Clarani

9. Santucius

350 De tribus nouis Stellis

confecit ampliusquam 500. revolutiones diurni motus supra horizontem; neq; ab initio apparitionis usque ad finem sitū variavit, vt saepe à nobis; & ab alijs obseruatū fuit. Quotiescunq; enim ad meridianū veniebat altit; eius supra horizontē fuit $g. 79. 30.$ eratq; ipsa propinqua vertici nostro, qui est polus horizontis grad. $10. 30.$ & quando in inferiore meridio erat,

Claram. semper obseruata fuit gr. $7. 30.$ ab horizonte in eadē poli altitudine, nullam faciens parallaxim. dico itaq;

10. Santutius. stellam nequille alibi esse, quā in sphæra fixarū, ad quam terra est puncti instar, ac centri. his ita constitutis demonstrabimus fieri non posse, vt stella fuerit

Claram. in regione elementari.

11. Santutius. *Hic Santutius Tautologia abundat. hac eadem antea dixerat, nullaq; opus erat repetitione, demonstrationem expectabamus, ad quam se accingit ex falso hucusq; principio.*

Sic possibile fuerit faciamus ipsam distare à centro tribus semidiamentris terre, quæ sunt miliaria 15000.

Sunt ex eius hypothese 15055. at ipse spreuit paucitatem 55. miliariorum.

Claram. Cumq; peruenerit ad minimam altitudinem meridianam grad. $7. 30.$ erit in a. n. inusculo, vbi linea A H. secatur à tertia semidiamentro, pergensque stella à puncto a, vsq; ad b. in linea CL. quæ est linea maximæ altitudinis meridianæ.

Posita stella in G. erit visa altitudo minima non per A H sed per AG. at id nunc condonemus Santutio, & erum CL. esse lineam maximæ altitudinis, nescio unde expiscatus sit. linea maxima altitudinis vera est DK. apparentis, et visæ est

Se est AK. at si AN. a' inuimus esse lineam visam altitudi-
nis minime, erit linea visa altitudinis maxima ducta ex A
ipsi DK. parallela, non autem ducta eidem parallela ex pan-
cto C. & tamen tota Viri progressio inuinitur huic sumptio-
ni, quod CL. ut linea maxima altitudinis, exque eiusmodi
falsitate deducit, quae sequuntur. nempe in remotione stella-
rium semid. visum ipsam iri infra polum g. 7. cum sit supra
gr. 36 & in distantia 4. semid. apparituram fuisse gr. 8. su-
pra polum, & apparebat 36. atq; ita per plures distancias
procedens usque ad lunarem, ostendit semper intercessionem
fuisse differentiam magnam inter distanciam gr. 36. stella a
polo, & distanciam, quae apparebit, et in lunari altitudine
differentiam inter eas deducit duorum graduum. At fallaci-
ter omnia ex fallac fundamento, immo ex fallacibus funda-
mentis. nam & falsum est absuisse parallelum quem motu
diurno designabat stella gr. 36. a vertice, neq. id ipse dedu-
xit, nisi ex altitudinibus meridianis obseruatis; at infirma
deductione, nisi supponatur ad, quod queritur: scilicet stella
caruisse omni parallaxi. Nos ergo ostendamus, quomodo ni-
hil repugnans orietur si ponamus stellam solis trib. terre semi-
diametris absuisse a centro si appositae sumantur linea veri,
& visi loci, & non absone, et falso. sit quadrans itidem X
E. super centro DA. locus in superficie terre obseruatoris P
ipsis AF. horizon. naturalis; angulus GAF. grad. 7. 30.
Est enim sub quo (instrumento in A. collocato, dioptra
in AG. basi quadrantis in AF.) obseruata ponitur mini-
ma stella altitudo, tum scilicet existentis in O. etenim D
o. tripla ponatur ipsius DA. & circumferentia q. o. delinee-
tur super centro D. ex intervallo DO fuerit q. in maxima
alti-

altitudine stella in q. erit ex hypothesi angulus XAO . grad. 82. 30. angulus itaq. deinceps DAO . grad. 97. 30. cuius sinus 99144. Et quarum est DO . 3. earum partium est AD 1. est q; ut DO . ad AD . ita sin. ang. DAO . ad sin. ang. AOD . erit ex regula aurea sin. ang. AOD . 33048. ang. ergo AOD . g. 19. 18. proinde distantia vera stella à vertice scilicet angulus XDO . erit grad. 62. 12. in minima altitudine. Rursus angulus XAQ . ponitur grad. 10. 30. angulus itaq. DAQ . deinceps 169. 30. cuius sin. 18224. est què Dq . ad AD . ut 3. ad 1. Et ita sin. anguli DAQ . ad sinum anguli AQD . erit ergo ex regula aurea sinus anguli AQD . 6074. angulus ergo AQD grad. 3. 29. angulus itaque XDq . vera distantia à vertice in maxima altitudine grad. 7. 1. quod si detrahamus angulum XDq . gr. 7. 1. ex angulo XDO . grad. 62. 12. restabit angulus qDO . cui subtenditur arcus meridiani inter maximam, & minimam altitudinem veram grad. 55. 11. cuius medietas gr. 27. 35. 30. erit distantia poli à vero loco stella, & à parallelo, per quem verus locus, motu diurno reuoluitur; qua paralleli distantia etiam magis accedit ad Landgrauij, & Tychonij, & reliquorum obseruationem, quam assertio Santurij grad. 36. nempe Maurolicus, Claviusque in circulo arctico posuere, distabat ergo secundum hos parallelus grad. 23. 30. à polo nor. 36. Munosius declinationem stelle tribuit grad. 62. adeoque distantiam grad. 28. Tycho, & maxima aliorum pars inter grad. 61. & 62. eam reponunt; nempe aliquot minutis maiorem distantiam à polo faciunt grad. 28. at paulo minor nunc prouenit ex hypothesi remotionis trium semidiametrorum, & altitudinum meridianarum maxima, & minima quantas ponit

ponit Santutius, cuius transmissis lineis 29. quas modo contraximus, ad reliquam capitis partem transcamus.

Idcirco necessariū est ipsam in Cælo omnino fuisse, etenim totis 18. mensibus, quibus supra horizontem conspicua perstitit, nullam penitus parallaxim passa est; at si in suprema regione ignis, vel in lunæ cōcauo extitisset parallaxi g. 1.57. obnoxia fuisset, quantus est arc. KL. iter duas lineas O equidistantes DL. CL

In distantia XK. luna nequaquam patitur parallaxim g. 1.57. sed m. 19. circiter secundum Ptolomeum: secundum Copernicum autem multo minorem sed quidē in distantia g. 90. nempe ad horizontem ex Ptolomæo parallaxis est solum g. 1.44. circiter, at in via Copernici g. 1.5. quid ergo hic commiscitur tribuens g. 1.57. in distantia à vertice tanto minore? quo ad arcum verò KL. non esse illum parallaxim, etiam declarauimus, & ipsum per se patet.

Quod ita probatur, quoniam linea A H. per quam stella videbatur in minima altitudine infra polum.

Stella dum existit in G. vbi eam reponit Santutius in minima altitudine, non potest conspici ex puncto A. per AH sed per AG. quod cuiq. vel leuiter intelligenti satis est patens, quodcunq. enim visibile peruenit ad oculos per lineam rectā ab ipso ad oculum, non per parallelam illi lineam.

Quæ fuit septem gr. supra horizontem rationalem AF. tot enim continet arcus HF.

Inmò supra horizontem naturalem fuit, si ipse obseruauit altitud. easq. capit instrumēto (ut necesse fuit) usorio: obseruauit, si quidē ex puncto A superficie terre nō ex centro D.

Secabat axem DS. in puncto C. duæ lineæ cōcurrūt

Yy

LC.

Santutius.

Claram.

13.
Santutius.

Claram.

14.
Santutius.

Claram.

15.
Santutius.

354 De tribus nouis Stellis

L. C. CH. ducta fuit linea CZ. ex 12. prim. elem. perpendicularis lineę DK.

Claram.

Ducta fuit quidem; sed ab re, quo ad presentem indaginem (ut iam vidimus.)

16.

Santucius

Vnde Triangulum CDZ. est rectangulum. & c. il-
lucsq; Milliarum 5289. pro ZC. quę est latitudo dua-
rum parallelarum DK. CL.

Claram.

Summa huius partis est indagare CZ. in partibus CD.
adeoq; in partibus semidiametri terra, quarum ea est, 5000.
tot scilicet milliariorum: detrahit enim iam millaria 11. ut
et proximē detraxerat ex 5011. quot verē is constituit se
midiametrum terra. procedit autem in indagine per Canonē
triangulorum planorum: sed nō ore Ptolemęi per chordas, et
(quod non possum non mirari) lineam CD. quam paulo prius
pag. scilicet mibi 33. in linea quinta dixerat duplam s. mi-
diametri terra, adeoq; milliariorum 10022. nunc dicit es-
se $\frac{2}{10}$ terra diametri, ponitq; idcirco mill. 9000. forte ui-
dit se antea deceptum, at cur non emendauit? facta ergo CD
mill. 9000. eorundem sanē colligitur CZ. mill. 5290. ut
ipse dicit dum 5289. minimo interuallo minorem facit: at
retinendo CD. mill. 10022. est CZ. mill. 5891. proximē.

17.

Santucius

Et eadem latitudo intercedit inter AH. DG.

Claram.

Experiamur dicti veritatem. intelligamus ductam a
puncto A. ad DG. perpendicularem. vocemus (etiam si no-
tata non sit) AL. erit ipsa latitudo inter parallelas AH. D
G. quę modo queritur: in triangulo ergo rectangulo AID. an-
gulus ADI. scilicet XDG. est 82. 30. eius sin. 99144
quorum partium DA. est 100000. quarum ergo partium
DA. est 5000. (ut nunc semidiametrum contrahit) tot sci-
licet.

licet milliariorum erit *AI*. ex regula aurea 4957. non ergo
æquales *AI*. *CZ*.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 5000. 99144. 4957.
dicit ergo eas æquales gratis Santucius, cum eorundem mil-
liariorum altera sit 5290. Altera 4957. tanta ne ergo in
Mathematico negligentia? cui etiam in mentem non vene-
rit non posse esse æquales parallaxes; in inequalibus adeo di-
stantijs, altera quidem gr. 10.30. altera gr. 82.30.

Et ideo duo arcus *KL HG*. inter ipsas deprehen-
si sunt inter se æquales. 18
Santucius.

A cū inequales sint sinerūt inequales, nō æquales arcus. Claram.

Et ideo singuli ipsorum continent millaria 5289 19
Santucius.
eorundem quorū terræ semidiameter continet 5000
& integra diameter 10000.

Aberrat toto Celo. arcus non est æqualis suo sinui, quo Claramon-
sinu maior est chorda. & chorda maior est arcus. Archime- tius.
des de sphaera, & Cyliind. in prima supp. exq. commun. om-
nium confessione; lineam rectam esse breuissimam omnium
inter e. s. sem terminos existentium.

Quoniam verò tota semidiameter concavi lunæ cō-
tinet 33 semidiametros terræ, illiusque proueniunt 20.
Santucius.
in singulos gr. mill. 2887.

Totum hoc admitto, licet nunc distantiam contrahat lu-
ne à centro; at esto totum. Claramon-
tius.

Quo numero diuisus numerus milliariorum 5289. Santucius.
circumferentiæ *KL*. exhibet gr. 1.52. sequitur ergo
singulos arcus *KL HG*. fuisse grad. 1.52. ambosq;
simul esse grad. 3.44 licet in litera (errore credo im-

356 De tribus nouis Stellis

pressoris) legatur 3. 40.

Claram.

Perseuerat in eadem confusione, sinus, & arcus; quasi et
auales ipsi sint inter se, & ijdem, quam socordiam demiror
in professore olim mathematicarum in celebri Gymnasio, &
sub Mediceis principibus. Hec verò omnia illuc pertinent,
ut parallaxim inuestiget quantam esse oportuisset in luna
concauo posita stella; at fallacem, nedum prolixam viam in-
gressus turpiter lapsus est, seque ostendit imperitum Theo-
rie parallaxim, earumq; praxis. poterat saltem adire Ta-
bularum Ptolomaicas parallaxim lunarem, in quibus depre-
hendisset in distantia à vertice gr. 82. 30. parallaxim luna-
rem esse gr. 1. 42. circiter, & in distantia gr. 10. 30. esse
min. 12. circiter, ut etiam proximè diximus, at ex Copernico
utramq; minorem, omittit itaq; sequentia, quæ omnia
in eod. errore versantur usq; ad verba sequitur ergo, &c.

Sanctius.

Sequitur ergo, quando stella aspicietur a deo re-
motam à nobis fuisse, ut ad distantiam inter se, & ter-
ram intercedentem puncti instar esset.

Claram.

Hæc est conclusio rationis, sed ab Authore quidem inten-
ta, & expetita, ac sæpius ingesta; nunquam tamen probata
ratio enim fallax, & ex falsis probationibus constata.

Sanctius.

Sed si quis expers cognitionis analogia, &c. usque
ad finem capitis.

Claram.

Reliqua iam hæc pars dubitationem continet, prætereaq;
figura, et numeris ostendit ad distantiam octauæ spheræ pro-
portionem nullus momenti habere terram, in eaq; distantia
non esse ipsam sensibilem: quæ duo ego dimitto, dubitationem
quidem, ut ex falsis hypothesebus vim recipientem; ideoq;
per se nullam. secundum, ut constans, vel leuioribus astro-

nomina

nomis; præterquam quòd si probare, quæ dicuntur, oporteat
expedita est via, quam nos libro primo Antitych. c. 2. prop.
9 non quam hic usurpat mechanicam (ex descriptione enim)
& infirmam.

CAPVT SEXTVM.

In compendium contrahuntur rationes Santu-
tij, earumq; solutiones.

Contrahamus nunc rationes, quæ ex dictis satis per se
inconditis elici possunt. ad duas ille reducuntur:
quas itaq; hic concinnabimus. Vnaque solutiones it-
lis applicabimus singillatim.

Prima ratio, quæ ex dictis Santutij elicitur, hæc est.

Si stella fuisset infra lunam, immò in orbe ipso lunari, non
apparisset distare à polo, dum in meridiano extitit,
semper grad. 36.

At apparuit distare semper (dum in meridiano extitit) gr.
36. à polo.

Ergo stella non fuit infra lunam, neq; etiam in orbe luna-
ri, sed supra scilicet.

Assumptum supponit: at nempe ex altitudinibus meridianis
maxima, & minima deduxit, ut in secundo eius dicto, no-
straq; ibi censura.

Consequentiam, connexum uè probat ex figura, & calculo
lis longo sermone, qui à sexto eius dicto sermè ad reliqua om-
nia annotata extenditur.

Nas.

Solutio.

Nos autem soluimus instando ambabus propositionibus, consequentie, & assumpto. nempe assumptum nusquam demonstratum à Santutio ostendimus sed & falsum ex aliorum observationibus etiam patuit; quæ declinationem stellæ maiorem fermè aliq̃ omnes grad. 54. indicant, quare distantiam eiusdem à polo arguunt minorem grad. 36. At consequentiam falsam impensius monstrauit, eiusq; probationi satis prolixa longius institi; & præsertim in censura xj. dicti falsa ergo utraq; propositio; saltem neutra probata, ac demonstrata à Santutio.

Secunda Ratio.

Alia ratio elicitur ex dicto iisdem Hominis; cōtinetur autem in 2. dicto in parte, quam eius ommissimus; est autem.

Si stella fuisset in orbe Lunę, parallaxim passa esset usq; grad. 3. 40.

At non est passa ullam parallaxim.

Ergo non fuit in orbe Lunę; sed multo à centro remotior.

Maiorem probat ex figura, ex qua deducit parallaxes utrobique; lunares; seu stella in lunari distantia esse grad. 1. 30 quæ simul iunctæ faciunt grad. 3. 40. pro integra (composita nempe) parallaxi. at nullam esse passam parallaxim probare videtur, quia easdem altitudines semper retinuit, & in inferiore, & in superiore meridiano.

Solutio.

Ostendi ergo utramq; propositionem falsam. consequentiam quidem, quoniam maxima parallaxis luna quæ est in distantia grad. 90. à vertice non est maior gr. 1. 44 penes

Penes Ptolomeum; at Copernicus minorem facit; in distantia autē g. 82. 30. est g. 1. 42. in distantia gr. 10. 30. est circiter minut. 19. composita ergo parallaxis est gr. 2. 1. non gr. 3. 40. falsa itaq; consequentia. Assumptum autem nullatenus constat; neq; ex eo quod altitudo minima eadem semper restet, & maxima pariter, ideò tollitur parallaxis, ut monstraui in Censura 4. dicti.

Multa praterea sunt, quae in huius Viri dictis potuissent castigari; at non est id praesentis instituti.

CAPUT SEPTIMUM.

Expenduntur quae dicit Ioan. Baptista Benedictus de Stella hac anni 1572 aduersus Annibalem Raymundum in Epist. ad Raym. pag. 371.

Ioannes Baptista Benedictus de Stella hac eadem anni 1572: aduersus sententiam Annibalis Raymundi disserit. arbitratus autem est Raymundus Stellam illam pro noua habitam fuisse antiquam; scilicet undecimā Cassiopeiae, quae tunc tanto maior, ac fulgidior solito apparuit, eo quod exhalatio magna interiecta sit inter visus nostros, ac Stellam; ut non nisi refracte per eam vaporum congeriem videretur. Contra ergo eiusmodi sententiam disputat Benedictus: supponit autem phenomenon illud omni caruissimae parallaxi, quod sanè ipsi concedere ultro cogitur Raymundus; cum stellam ipsum fixam asserat. Summa argumentationis Benedicti est. Quoniam si ex vaporibus interiectis stella

Stella undecima tanta magnitudinis, ac Splendoris illuxisset idem incrementum suscepissent Stella multa illi propinqua, quas necessario subibat eadem exhalatio, interq. nos, & illas interponebatur. probat enim si eiusmodi exhalatio in conuexo ignis reponeretur, subiensuram fuisse hinc inde ab undecima ea Stella gr. 3. 29. octaua Sphæra, vt ex oppositis partibus prospicientibus simul subtenderet g. 6. 58. cali. in quo spatio stellæ aliæ resident. quod si exhalatio solū à mundi centro decem terra scmid. extollitur, ponatur, multo plus celi subisset: nempe g. 11. 32. vtrinq. at quoniam peripateticus multo adhuc minorem elevationem exhalationibus permittunt (vt à se demonstratum contra Bergam dicunt) Iaco tanto plus cali eadem exhalatio subiendisset.

Probat autem singillatim tantum cali subtersum in: ab exhalatione in propolis à terra distantijs hunc in modum.

Designat circa centrum I. circulum CAE. qui terram representet, cuius diameter CIE. ducta q. à centro I. perpendiculari IX. ipsi CE. eā fecit in O. ad altit. cōcaui lunaris, et in X. ad altit. 8. Sphæra cuius designat arc. SXK. ex cogitatq. in X. stellam xi. Cassiopeiæ, & in punctis terra C. E. observatores tum duos stelle X. per lineas radiales EX. C. X. quas ducit: secabunt autem illæ concavum ignis. sicut XE. in NXC. in V. ducit etiam rectas CO. EO. quas, & producit usque ad octauam spheram. EO. ad Y. CO. ad T. ducit præterea CV. atq. producit usque ad S & CN usque ad K. puncta concavi Sphæra itidem octauæ. intellecta ergo chorda VN quoniam tota IX. ad partem eius inter X. & chordam VN (quæ est insensibili differentia maior, quàm OX.) ita est CE ad chordam VN sive XI. ad XO. vt 602. ad 601. ita est

¶ 6 elem.
prop. 2.

go se

go se habebit CQ . ad VN . erunt itaque illa quoad sensum æ-
quales, & sunt anguli XC . XC E . quoad sensum recti;
erunt ergo EV . CN . seu diagonales recti anguli: proindeque
anguli CNE . CKE . inter se æquales, pariterq. anguli EVC
 NCV . inter se, ut notis angulis CVE . CNE . notietiam
sint ang. SEX . XCK . scilicet arcus XS . XK . cū puncta C .
 E . instar centri sint præ octaua sphaera. Sat vero est alte-
rutrum CNE . CVE . inuestigare: cum sint æquales inter se.
supponendo itaq. NEC . angulum rectum esse: & quarum
 CE terra diameter est 2. earum EN . distantiam concavi lu-
na à centro esse 33. ex Canone trigonometrico reperit angu-
lum CNE . adeoque arcum SX . gr. 3. 29. totidemque gr. est
angulus VCN . adeoque arcus XK . si ergo supponatur exha-
latio in VN . concavo lunari, & ignis conuexo, cuius causa
stella X per ipsam inspecta maior, & rutilantior videtur
tum prospicienti ex E . tum prospicienti ex C . non poterit ea
exhalatio minor esse ipsa VN . scilicet terre diametro secundū
sensum; subtendeturque ut utrique prospicienti obijcitur,
arui SXK . gr. 6. 58. in sphaera octaua.

At si ponatur 10. solum decem terre semidiametrorum
quousq. neque etiam attolli exhalationes concedunt peripate-
tici (ut ipse dicit) reperit tum angulos NEV . NCV singu-
los graduum 11. 32. totidemque erunt singuli arcus XS .
 XK . amboque simul grad. 23. 4.

Quod si propior terre exhalatio statuatur (quod magis ad
aures peripateticorum videtur) multo adhuc maiores angu-
li NEV . NCV . & arcus XS . XK . emergent. Hęc
Benedictus.

Que nihil offiunt positioni mea (etiam si omnia admittā-
tur)

Lz.

tur)

362 De tribus nouis Stellis

tur), qui non assero phenomenon illud fuisse stellam aliquam fixam per exhalationem visam. neq; ab omni parallaxi eximo: sed elementaris nature totum, atq; in elementari regione situm: parallaxiq; obnoxium statuo; immo ex observationibus tunc temporis demonstro. Ut etiam fateri cogar in casu à Benedicto posito duorum observatorum e diametro oppositorum, qui eodem tempore stellam observassent in eandem ipsius parallaxis differentiam apparueram fuisse; media siquidem inter eorum vertices tum stella fuisset; quocirca differentia parallaxium dupla fuisset parallaxis ex prop. 1. cap. 3 lib. Antitych. in primo casu. repero itaq; etiam si omnia concedantur Benedicto, nihil tamen aduersum meam sententiam concludere.

At præterea addo non parum in his peccasse Benedictum, ut progressus eius ideò falsus, et inefficax reddatur: primo enim, & potissimum errauit dum finxit duos observatores e diametro oppositos, qui eodem tempore stellam eandem aspicerent: at hoc esse nequit. Antipodes enim sunt qui e diametro opponuntur. qui verò fieri potest, ut duo inter se Antipodes eodem tempore eandem stellam aspiciant? Cum si alteri eorum dies illuceat, alteri sit nox. & si alteri nox, alteri dies, ut eadem stella (si alteri sit conspicua) alteri occulatur. Illud accedit quòd quando etiam phenomenon ad horizontem conspicitur; tamen diligentes observatores, ut eius locum vere obseruent, et statuunt, necnon ad fixas aspectum, ab illisque distantiam dimetiantur, expectant dum propius ad meridianum accedat, & quale tum apparet, qualesq; distantie eius à fixis, & qualis ad eas aspectus. ita demum de eo pronunciant: ut non sint conferendæ observationes orientaliū.

es

et occidentalium quasi eodem tempore peracti: sed ut diuer-
sis temporibus habita, singula ad consimilem ferè suorum me-
ridianorum situm, ut ne dum ea distantia gr. 180. quam fin-
git Benedictus inter observatores intercedat, qui eodem tem-
pore obseruent; sed neq; ampla magnitudinis cella. id vero
constat considerantibus observationes stelle huius, quas su-
pra recensuimus ferè omnes saltem primarias, nullis fuisse
illam intra vertices quod scilicet alteri observatorum fuerit
borealis, alteri australis. omnib. n. observatorib. tū australio-
rib. tū borealiorib. fuit septentrionalis, ut minor fuerit diffe-
rentia parallaxium parallaxi ex prop. ead. 1. c. 3. h. primi Anti-
tych. immo aliquibus eorum potuit in magna parallaxi esse
exigua, et non semel calculis supra demonstratis ostendi.

Illis præterea addo alia quoq. sumpsi se Benedicti, quæ
fieri nequeant. Cum enim XE. XC. pro tangentibus exhi-
bea:; arce inter eas, & circumferentiam binas rectas sta-
tuit EOY. EVS. COT. CNK. contra decim. sextā 3. elem.
Illud sane recipio (quod ipse cum protestatione imperceptibi-
lis discriminis sumit) angulos XEC. XCE. esse rectos: nam
vere angulus CSE. imperceptibilis est. Id quoq. dignum
est reprehensione in Benedicto. quod S. videatur ab oculo in
E. per rectam EVS. est enim puncti: E. linea horizontalis
EX sub qua nihil recta visione videt oculus in E. neq; vin-
dicat ab errore hominem illa ipsiusmet responsio, dum dicit
refracta visione posse videri, quæ sub horizonte sunt: res-
ponsio enim non defendit, sed confutat eius dictum. siquidē
in visione refracta eorum, quæ sub horizonte sunt, species
visibilis procedit per rectam ad punctum plani refractivi,
vel in horizonte, vel supra horizontem existentis. inde per

rectam

364. A

pun
tum
tum
re-
sed
o.xj
um-
ist-
B.M
utu
ist.
ur.
rr:
ala-
atf
nf-
rie
mi-
inc
Be

ib.
di

20364.C

SCIPIONIS
CLARAMONTII
CASENATIS.
Liber Tertius.

Quart. de Stellis novis. Anno 1600. in Cygne.
1604. in Serpentario.

CAPVT PRIMVM.
Proponuntur eade quibus agendum est.



Et attendentes nos suorum cele-
stium rerum spectatores, quos me-
mores nostri fuerunt, et si scilicet
hinc multa etiam etiam scilicet
dum quidam praeterita. Post eorum
cum 1572. unguis exorta et per-
xona diffusa stella anno fatulati
1600. dicitur stella alia in magi-
stra nata. qua nunc etiam anno post ringente quarte
saeculo annuulor affuitur. licet tunc in capite poplatoe
gloriam exortum totidem illam semperque ibi rursam po-

364. D

SCIPIONIS
CLARAMONTII
CÆSENATIS.
Liber Tertius.

*Qui est de Stellis nouis Annis 1600. in Cygno.
1604. in Serpentario..*

CAPVT PRIMVM.
Proponuntur ea, de quibus agendum est.



EL attentiores nos sumus cele-
stium rerum spectatores, quā ma-
iores nostri fuerint, vel seculum
hoc multo nouarum rerum secun-
dus quā praterita. Post annum
enim 1572. in quo exorta est pro-
ximè discussa stella, anno seculari
1600. dicitur stella alia in imagi-
ne Cygni nata, qua nunc etiam anno post vicesimo quarte
secundum nonnullos aspicitur, licet viri in contemplatione
siderum exercitati peterem illam, semperque ibi visam po-
tius.

tius crediderint, ut deinde intelligemus. At Anno 1604 aliam comparuisse in serpentario nouamq; eam fuisse omnib. est pro comperto, de qua scripserunt quidam, ut Antonius Santius inter ceteros, & Ioannes Keplerus; integro hic de ea edito libro. At anno præterea 1596. die decimatertia Augusti iuxta Gregorianum Kalendarium alia dicitur stella edita tertia magnitudinis, cuius longitudo fuit g. 25. 45 Arietis: latitudo australis gr. 15. 54. que post octobrem eiusdem anni disparuit. Obseruauit David Fabricius, cuius ad me scriptum non peruenit: at refert Keplerus lib. de

* Afron.
par opt c.
6. 12 5.
* In obser.
Indic Eo
meta anni
1618.

Stella noua serpentarij cap. 22. ambigit adhuc Keplerus* Vtrum anno 1602 nouam aliam stellam in constellatione piscis ipse uiderit. Vincislaus item Pantaleo* & Societate Iesu sub dubium reuocat quoddam phenomenon nouum anno 1618. sibi uisum, dum ad orientalem Indiam nauigaret. Attamen Scriptor quidam posterior, pro certis suscepit, que obseruatores pro dubijs ipsi propulerunt, adeo ut ab anno 1572. ad hanc diem ex eius uir. sententia quinque noue stelle effulserint. prima anno 1596. secunda anno 1600. tertia 1602. quarta anno 1604. quinta anno 1618. Verum non est mei nunc instituti disputare plura ne an pauciora phenomena eiusmodi apparuerint sed & trum celestia illa fuerint ab obseruatoribus demonstrata; uel uirum ex traditis obseruationibus (si ad sufficientiam tradita fuerint) sublunaria, an celestia conuincantur. Cum uero ex obseruationibus nihil de situ ipsorum deduci potest; illudq. unò cōstat comparuisse, & breui euanuisse, ego semper subius lunam credam ex ijs que in ealce Antichonis dixis & omnes credo sanioris mentis idem arbitratos, et qui intellexerint demon-

demonstratam etiam sublunarem stellam anni 1572. Vnde contrarie sententiae omnis accessit autoritas. Facile antiquam scholae opinionem in gratiam recipient praeserim, quod multum abesse iam ex Anitichone constat, ut Comete supra lunam fierint, quos illuc attollere pro virili conatus est Tycho.

* Dum vero phenomena in elementari regione ponantur, plura illa, an pauciora fuerint nihil nos manet, siue sub comete specie crinita, aut caulata fuerint, siue stellarum instar absq. circinnis. ex numeratis modo stellis. Vnius quae anno

1604. visa est, legimus remotionem, ac distantiam à centro quesitam. quae si uere siquidem Santutius, & Keplerus; de ceteris nihil tale tentatum. assertum quidem de stella anni 1600. (Keplerus siquidem celestem confidenter dixit) at absq. ulla in lagine. Poteram ego itaq. abstinere à disputatione de stella hac anni 1600. cum quae Keplerus de eius distantia à centro gratis dicit, possem ego pari facilitate negare. attamen ne minus peritis, minusq. diligentibus mathematicis imponeret Keplerianae disputationis prolixitas, quasi in ea aliquid contineretur, unde potuerit is pro certo assenerare stellam celestem; malui tota hominis disceptationem in suas partes distribuere, singularumq. sententiam summatim afferre, & postea viri dicta expendere, quae praeserim spectant ad distantiam stellae à centro. Ut nempe constet, neq. eam distantiam ab ipso conclusam, neq. exhibitam unde colligi possit ullo modo. Postea ad stellam 1604. transibo.

* In lib. 2. Progym. & in epist. astronomom.

* cap. 7.

CAPVT SECVNVM.

Summa eorum. quæ Keplerus dicit de stella in
Cygno.

Stella anni
1600. fuit
tertiæ ma-
gnit.

1. Partic.

2. Partic.

Iohannes Keplerus Tychonis olim alumnus, & nunc scella-
tor in lib. de noua stella serpentarij adiecit pro appendice
narrationem astronomicam de stella tertia magnitudi-
nis, quæ in Cygno vsq; ad annum 1600. incognita fuit, du-
rabatq; adhuc dum ea ipse scripsit, et euulgauit anno 1606.
& secundum aliquos nunc vsque durat; qua de re postea.
Narratio eius in tres præsertim partes scatur. In prima dis-
putat utrum noua illa stella fuerit. In secunda obseruationes
a se, & ab alijs nonnullis Tychonis alumnis factas de-
scribit; simulque ex obseruationibus locum stella ad eclipti-
cam & ad æquinoctialem deducit, vel aliorum vestigationes
exponit. In tertia paucis explicat quibus verticalis illa esset,
quibus horizontem raderet, quibus nunquam occideret. At
pars prior quæ sola tres alias prolixitate vincit, in quattuor
adhuc partes secatur; in prima quarum seriem fermè stu-
diorum suorum, ac progressum in inspectione, & cognitione
stellarum docet, libereq; negat tantum fuisse, vt dum stellam
illam Cygni, de qua nunc agitur, primo inspexit, ex sua ipsius
cognitione, ac memoria nouam iudicare potuerit. hæc ipsius
verba sunt. Ita hic à propria (inquit) memoria, vt di-
xi destituor, nec ex ea sola affirmauerim nouam esse
hanc stellam. In secunda dicit omnes fermè præfiores tum
mathematicarum pariter fuisse ancipites, & aut sententiam
suam

suam pressisse, aut se nescire fassos esse. Mastlinum, & ipsum virum in inspectione astrorum plurimum exercitatum, hesitasse; licet in eam demum partem inclinaverit, ut antiquam, in eodemq. loco semper visam crederet, quam etiam sententiam rationibus confirmavit. In tertia parte argumenta pro stellæ novitate multa affert, quorum magna pars nititur autoritate observationum Tychoonis; ex quibus non elicitur eiusmodi stellâ fuisse unquâ ab eo observatâ cum tamè propinquas illi stellas, & ipsum etiam Cycnum multa ex parte observationes ab eo exaratas interdû expresserint. In quarta auctoritate tum videntium eandem confirmat novitatem scilicet Gulielmi Iansonij, Byrgij Automatopai, Cesarii, Ioannis Beyerij, & David Fabritij. Concludit demum ex his novam fuisse stellam, & conclusio his verbis continetur. Satis opinor contestatam esse novitatem huius stellæ; nam si cui hæc non sufficiunt, illud credibile est, ne totis quidem gentibus affirmantibus fidem habiturum.

Secunda pars succedit, in qua observationes suas, nonnullorumq. aliorum Tychoonis alumnorum refert, ex quibus locum eiusdem stellæ ad eclipticam, et ad æquinoctialem elicit; unâque quem idem Tychoonis alumni deduxerunt, exponit. habet totam eam partem ad verbum exscribere. sunt itaq. hæc eius verba.

Superest (inquit) ut quæ in hac stellâ observavi instrumentis sextante antedicto, recenseam. Anno 1602 die 20. Augusti cælo apprimè sereno adiuvante Erik sen, qui nuper cum Tegnagliò redierat in Bohemiâ cum certum sit ex accuratissimis Brahei observationibus distare.

3. Partic.

4. Partic.

Pars 2.

Pag 167.
Keplr.

Aaa

Vul-

370 De tribus novis Stellis

Vulturem à cauda Cygni. $\frac{38}{3}$ $\frac{3}{1}$ $\frac{38}{2}$

Lyram à cauda. $\frac{23}{3}$ $\frac{53}{1}$ $\frac{23}{2}$

Scheat Pegasi. $\frac{35}{3}$ $\frac{12}{1}$ $\frac{35}{2}$

A pectore Cygni. $\frac{29}{3}$ $\frac{51}{1}$ $\frac{29}{2}$

Ergo in nostro sextante defecerunt minuta 1 $\frac{1}{2}$ quæ

erunt in sequentibus distantijs addenda: nam dista-

re inuenimus.

$\frac{1}{2}$ Vulture gr. 29. 51. $\frac{1}{2}$ correctæ $\frac{1}{2}$ 29. 52 $\frac{1}{2}$

Noua à $\frac{1}{2}$ Lyra. 19. 44. $\frac{1}{2}$ igitur $\frac{1}{2}$ 19. 45 $\frac{1}{2}$

$\frac{1}{2}$ Scheat Peg. 35. 50 $\frac{1}{2}$ $\frac{1}{2}$ 35. 52.

Cum igitur in fine anni 1600. in abaco Braheano sit

Longitudo. Latitudo.

Vulturis 26. 9. Capri. $\frac{29}{3}$ $\frac{21}{1}$ $\frac{29}{2}$ Boreal.

Lyrae 9. 43. Capri. $\frac{61}{3}$ $\frac{47}{1}$ $\frac{61}{2}$ Boreal.

Cruris Pegasi. 23. 49 $\frac{1}{2}$ Pisc. $\frac{31}{3}$ $\frac{7}{1}$ $\frac{31}{2}$ Boreal.

Adhibita igitur ea forma argumentationis, cuius lib.

1. Progymn. Tych. fol. 211. & Tych. luculenta sunt

exempla prodit ex his meis obseruatis nouæ locus 16

18. Aquarij cum latit. 55. 32. Boreal.

Ne vero, vel nouitius obseruator, vel instrumentū

suspectum sit cuiq; en quid sextante Braheano sit ob-

seruatum à studiosis, à Braheo relictis.

$\frac{1}{2}$ Vulture 29. 49.

Noua à $\frac{1}{2}$ Lyra. 19. 43 $\frac{1}{2}$

$\frac{1}{2}$ Scheat Pegasi. 35. 49 $\frac{1}{2}$

$\frac{1}{2}$ Cauda Cygni. 8. 30.

$\frac{1}{2}$ Polari. 52. 0.

Ex

Ex quib. distantijs extruxerunt Braheani circum-
spectis omnibus locum 16. 18. Aquarij. latit. 55. 30
Boreal. Hinc inuenitur ascensio recta nouæ 300. 46.
decli. 36. 52. Boreal. culminat igitur cum 28. 37. Ca-
pricorni.

Adiungit præterea ex Icone, siue figura situm stellæ in
constellatione Cygni est. Vero ut in subiecta figura.

Tertia & postrema pars declarat quomodo eadem stella
se ad varios terrarum tractus parallel. suæ habuerit: dicit
ergo Andalusia in Hispania, Sarcilia, Peloponneso, Ionia, Cili-
cis, Syria, ceteræq. terris sub eodem parallelo transire per
verticem; quibus vero altitudo poli est grad. 53. 8 hori-
zontem intrinse, ut Anglia, Hollandia, Brunsvigo, Mar-
chiae, Liouonia, M. scania: his verò, qui Boreales erant,
nunquam occidisse.

Hoc autem ex quartâ particula primæ partis placet excer-
pere, et exhibere segmentum Epistolæ Kepleri transmissæ ab
ipso. Bavariam ad consulendo, eos mathematicos de stella.
Verba sunt. Qualiscunq. itaq. sit hæc stella, vetus an
noua, constat rationibus Geometricis. certò inter ip-
sas fixas altissimè eleuatam esse. Quo deprehenso cū
quis illud vna considerat, tot iam mentes effluxisse,
cum semper in eadem quantitate cernitur nunquam
equans vicinam in pectore; nunquam ad exilitatem
eius, quæ in rostro attenuata colore etiam constanti,
ac pallido. Equidem non mirum si ipsa mota; quam-
uis per argumenta superiora confirmatissimum, solli-
citem tamen habeat, quid de ea futurum sit. Hæc ibi.

Reponitur
in calce hu-
ius 3. libri

Excerptum
ex quarta
part. 1. par-
tis.

Expenduntur dicta Kepleri; & primum quod de distantia stellæ à Cælo dicit, inter fixas ipsâ reponens.

Pendamus nunc, quæ Keplerus dicit; & primum distantiam ab eo assertam stellæ à centro dum eam inter fixas collocat. consideremus inquam vtrum rationes validas pro tanta distantia attulerit. asserit ipse in nuper exscriptis verbis constare eam rationibus geometricis certò; at in eodem scripto nullam aliam affert, quàm si qua contexti potest ex eius ibi dictis: sunt autem stellam fuisse nouam: distitisse annotatis distantijs à fixis memoratis, indeque eius locum ad eclipticam secundum longitudinem fuisse grad. 16. 18. aquarij secundum latitudinem grad. 55. 32. Boreal. ad æquinoctialem autem ascensionem rectam obtinuisse grad. 300. 46. declin. Boreal. grad. 36. 52. ex quibus omnibus simul iunctis nihil certi colligi posse de distantia stellæ à centro est adeo apertum ex ijs, quæ priores scripserunt, ex his, quæ nos in antecedentibus duobus libris, & prius in Antitychone tradidimus, ut viderer mihi tarditatem obijcere legentibus si nimis in argumenti inefficacia detegenda morarer, certe hæc inepta consequentia esset. Phenomenon est in grad. 16. 18. Aquarij cum latitudine grad. 55. 30. Boreal. obtinet ascensionem rectam grad. 300. 46. declin. 36. 52. Boreal. ergo est inter fixas. etenim quæcunque sunt infra lunam, nedum supra modo extra mundi centrū sint, in aliquo certo signo locantur ut scilicet esse in signo præco, quod est sub signo esse, accipitur: quo etiam in significato solem, & planetas in signis

repon-

reponimus. Hæc inter primordia astronomiæ à Sacrobosco declarantur. Sed dicet quispiam non esse hanc oportere structuram rationis: sed aliam; nempe, easdem semper retinuit distantias ab iisdem fixis. Phenomenon, itidem eundem semper locum ad eclipticam, & ad æquinoctialē servavit; ergo caruit omni parall. ergo fuit inter fixas. Respondeo itaq. si sensus sit in uniformi situ retinuisse semper easdem distantias ab iisdem fixis phenomenon, falsam omnino esse consequentiam neq. aliud inde posse colligi quàm stellæ immobilitatem, ut in Appendice ad lib. præcedentem proximè Cap. quinto in censura quarti dicti. at si sensus sit in tota versione diurna eandem penitus distantiam observasse ab iisdem fixis stellam, consequentia, quæ eadem esset cum secunda comprobatione Tychonis libro præcedente Cap. secundo easdem pateretur cum illa instantias, quas attulimus ibi cap. 3. & 4. verum ubi diligentiam eiusmodi expressit Keplerus, vel sui, vel alumnorum aliqui Tychonis? nusquam certe: sed simpliciter à se observatas distantias stellæ à Vulture, à Lyra, à Scheat quætas scripsimus in prox. capit. dicit: ab alumnis autem Tych. ab iisdem tribus stellis, posteaq. à cauda Cygni, & à stellâ polari. Iam verba ipsissima Kepleri retulimus in eodem proximo cap. obviū est videre quod dico: nihil minus à Keplero expressum, quàm quod in tota versione diurna eandem semper distantiam stellæ à memoratis fixis observauerit ipse, aut observauerint alij Braheani alumni, Nulla ergo ratio duci potest geometrica, & efficax e dictis Kepleri. at neque credo in epistola in Bavariam missa aut alibi rationem eiusmodi aliquam ab ipso perscriptam. his moneor coniecturis. in parte à nobis exscripta epistola. si in ea epistola, vel prius

374 De tribus nouis Stellis

vel posterius rationes memoratas geometricas aliquas posuisset. sane vsus esset oratione aliqua eiusmodi scilicet (ut vidimus) uel (ut videbimus mox.) seu alia quapiam idem significante phrasi: sed alia maior coniectura. Etenim in epistola dedicatoria ad Baronem Holsmann excusat inuitatam scripturam, ex qua excusatione intelligimus si quid habuisset unde repleret, appositurum fuisse. at quæ d'ignior, ut ita dicam, futura quæ demonstrationes situs celestis eliceret in quo uero ut primario scopo in progymnasmatibus suis primo, & secundo Tycho laborat. præterquam quod nulla est ueritas inueniunt adeo nobile suppressum ab autore fuisse. Asper ratio ergo Kepleri, uel nulla ratione nititur, uel ea sola quam in hoc capite ex dictis uiri construximus, & soluimus, uel reuocamus potius.

CAPUT IV.

De negligentia observationum expositarum à Keplero.

Verum, & maxima præterea negligentia in observationibus Kepleri, et aliorum Tychois alumnorum eminet, qua fit, ut ex hoc ipso capite non posset ex illis quicquam certi colligi de stelle situ, eiusq. à centro distantia, immò neq. de loco eius ad eclipticam: nō. nō. dies exponitur observationis, neq. hora reticetur: nō. locus observantiū scribitur non alit. stelle, neq. altitudo fixarū cum quibus conferuntur, ab horizonte, ut nō. pē. refractionis ratio haberi possit.

fit, cuius tamen rationem habendam precipit Tycho. & cer-
te cum parallaxis deprehendatur ex comparatione duarum
plurimumque observationum, uel in eodem, uel in diuersis locis
peractarum; cum in diuersis locis habita observationes confe-
runtur temporis exquilita notitia exigitur ad diiudicandum,
in idem ne tempus omnes ceciderint necne: neque uero diu-
dicari id potest nisi longitudo locorum apprimè constet. cum
uero conferuntur observationes in eodem loco habita, situs in
illis phaenomeni ad merid. anum constare debet. & utrobique
poli altitudinis cognitio exigitur. sicut & phaenomeni proxi-
mè à vertice distantia, ut refractionis ratio haberi queat,
à qua diligentia quantum absint observationes à Keplero ha-
bita, & memorat. suis est apertum: debebant sequaces,
& imitatores Tychonis ab eius exemplo excitari, qui obser-
uationes suas diligentia cura perfecit, omnesque circumstantias
circumspexit; et licet non sit, quod ex petebat, demonstrando
assequitus, diligentiam tamen praestitit à qua hi longissime
absunt: nempe omnia in peius ruunt.

Aetas parentum peior auis tulit

Nos deteriores, mox daturos.

Progeniem vitiosiore.

Concludo. ad indagandum, utrum parallaxis ulla ad-
fuerit necne, non sufficit unicam observationem adnotasse, nul-
lis praesertim definitam temporis, & situs limitibus: sed ne-
que ad locum stellae quoad eclipticam, aut aequinoctialem deter-
minandum satis est distantia stellae capta à tribus fixis, nisi
praeterea quam in partem ab illis remoueatur. ad septentrio-
nem, an ad austrum: ad orientem an ad occidentem constet,
ad cuius dictae explicationem praemitto haec Lemmata.

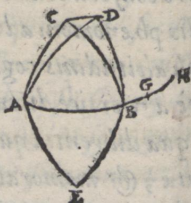
A ter-

376 De tribus nouis Stellis

Lemma 1.

A terminis arcus cuiusvis circuli maximi non possunt binii arcus produci itidem circulorum maximorum, qui ex eadem parte ad aliud, aliudque punctum conueniant, sintq. æquales inter se illi, qui ex eodem termino ducuntur.

Sit arcus circuli maximi AB. à cuius terminis AB. ad C ducantur duo arcus AC. BC. dico ab iisdem terminis AB. non posse duci alios duos circulorum maximorum arcus, qui in alio puncto quam C conueniant, sintque æquales prioribus duobus AC. BC. alter alteri, qui ab eodem termino ducuntur. Duci enim possint, sintq. duo arcus AD. BD. concurrentes scilicet in puncto D. quorum AD. ponatur equalis ipsi AC. & BD. ipsi BC. ducaturq. arcus circuli itidem maximi CD. ex prop. 20. primi sphaer. Theod.



*Clau. tria
gul. sphaer.
p. 8.

Quoniam itaq. æquales ponuntur duo arcus AD. AC. erunt duo anguli ACD. ADC. ad basim trianguli Isoschelis æquales * inter se: angulus autem BCD. pars minor toto ACD. ergo minor quoq. ang. ADC. ergo multo minor ang. BDC: verū, et æquales sunt iidem anguli BDC. BCD. cum sit rursus triang. Isoschelis BDC. cuius illi sunt ad basim: ergo erunt iidem anguli æquales, et inæquales inter se, quod esse nequit.

Lemma 2.

Ex altera, & opposita parte duci possunt ad aliud punctum arcus æquales duobus primis alter alteri, qui ex eodem termino ducuntur.

*Clau. Tri
ang sphaer.
prop x. &
ex Reg. lib
3. Triang.
p. 34.

Nempè a terminis oppositis E. ad arcum AB. punctumq. B. constitutur angulus ABE. equalis angulo ABC* pariter constitutur angulus BAE. equalis angulo BAC. (concurrent autem arcus ABE. prop. 11. primi sphaer. Theod.) dico an

enim

eum BE. equalē esse arcui BG. & arc. AE. equalē esse arc.
AC. prop. 20. sph. Clauis, & p. 52. li. 3. triang. Regiom.

Si producto arcu AB. sumantur quævis, & quotuis in
eo puncta G. H. ducanturq. arcus E G. C. G. erunt illi inter
se equalēs, item arcus CH. EH. quoniā enim angulus CAB.
equalis angulo BAE. ex constructione erunt pariter in triā
gulis CAG. EAG. duo anguli GAC. GAE. equalēs. & cō
tinentur ab equalibus arcibus: est enim AC. equalis arcui
AE. & AG. communis ergo duo GC. GE. * equalēs. Idem
& eodem modo concludetur de arcibus HC. HG.

Lemma 3.

* Prop. 36.
lib. 3. Triā
gul Reg &
prop. 7. sph
Clau.

PROPOSITIO.

Potest Phenomenon ex duobus diuersis locis equalem ob
tinere distantiam à duabus fixis adeout ex distantijs
obseruatis phenomēni à duabus fixis non possit determinari
locus phenomēni ad eclipticam nisi aliud constet.

Sint stellæ fixæ A. B. G. H. constantq. distantie pheno
mēni alicuius ab illis, sint eiusmodi distantie equalēs arcub.
AC. BC. GC. HC. Quoniam nedum si phenom. fuerit in C.
sed etiam si in E. equalēs erunt distantie eius à dictis fixis,
loca tamē ad eclipticam diuersa ideo ex solis distantijs à fixis
aliquibus non constat locus eius ad eclipticam: si enim C. fue
rit ad Septentrionem aut E. ad Austrum, latitudo erit diuer
sa: at latitudo etiam si forte arcus CE. sit circuli maximi nō
transuentis per polos Zodiaci. Quod si C. sit ad orientem; E.
ad occidentem, longitudo erit diuersa. & latitudo interdum:
si scilicet arcus à polo Zodiaci ad puncta E. C. fuerint inqua
les, ut esse sane possunt.

Oportebat ergo id additū esse à Kepl. Vtrū stella ad fixas
obseruatas Septentrionalis fuerit an Austr. Occident. an oriē

Corell.

Bbb

tab.

378 De tribus nouis Stellis

ialis. tum planus erat progressus, & facilis ad locum Stellæ ex obseruatis distantijs deducendum.

Anotat.

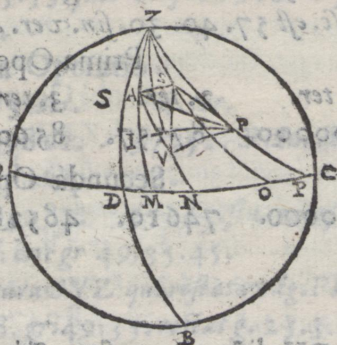
Maginus quoq. vltiorē hanc cognitionem exposcit problem 3. lib. 12. Primi mobilis. restringit. & ei d. ad cognitionem, utrum borealior sit an australior. at satis etiam est. si constet utrum orientaliior sit, an occidentaliior. id præterea addo cum stellæ distantia à pluribus fixis quam duabus constiterit nisi stellæ omnes fuerint in eodem arcu. circuli maximi: sed in alio, & alio arcu posse absque alia cognitione deduci locum phenomēni ad eclipticam.

CAPVT. V.

Non prorsus exactum esse locum ad eclipticam proindeq; etiam ad æquinoctialem quem deducit ex positis obseruationibus Keplerus.

IN deducendo etiam ex obseruatis distantijs loco ad eclipticam non utitur summa acrimia Keplerus. ostendamus nunc defectum eius vera indagine loci eiusdem ex Trigonometria susceptis iisdem distantijs à fixis quas à se obseruatas ille prodit. Demonstro propositum hac præmissa figura. In qua ZBC sit circulus maximus transiens per poli Zodiaci, & per duo puncta æquinoctialia. QDC semicirculus eclipt. ZDB semicirc. coluri solstitialis adeo vt D sit initium Capric. M . punctum sit grad. 9. 43. Capric. longitudo nempe Lyre, & ducatur ZM . punctum N . sit gr. 26. 9. Capric. longitudo scilicet, vulturis ducaturq. ZN . punctum X sit gr.

fit gr. 23.49. Pisc. ducaturq. LX. sumatur postea MA
arcus grad. 61.47. quanta ponitur latitudo
Lyre, erit A locus Lyre;
fit VN. gra. 29.21. quanta ponitur latitudo
Vulturis, erit is locus vul-
turis, fit PX. gr. 31.7. quanta ponitur latitudo
scheat Pegasi, erit is locus
stellæ eiusdem, ducatur-
que arcus AV. AP. PK.
distantiæ stellarum inter se; postea abscindantur ex arcu AM
gr. 19.44. quanta fuit distantia novæ à Lyra, poloq. A
intervallo secundo arcu describatur circulus; rursus ex arcu V
A. abscindantur gr. 29.52. quanta fuit distantia stellæ
novæ à Vulture, atq. polo V. intervallo dicto arcu gr. 29.
52. describatur circulus, qui secet circulum super A polo
designatum in punctis S. S. in alterutro eorum punctorum
oportet ponere stellam novam, sit primum in puncto S. ma-
gis ad ortu, siue ulteriore secundum ordine sign. ducaturq.
arcus LSO. AS. PS. VS. nunc sequentia ordinatim qua-
rantur.



8 Primum Problemma.

In triangulo ZVP. queritur arcus PV. distantia scheat
Pegasi à Vulture.

Data. Arcus PL. latitud. scheat. compl. gr. 58.52.
30. sin. 85604. Arcus LV. compl. latitud. Vulturis gr. 60
38. 30. sin. 87157. Differentia arc. g. I 46. sin. ver 48

Bbb 2

Angu-

380 De tribus nouis Stellis

Angulus P Z V. differentia longitudinum Vulturis, & Scheat, scilicet arcus inter gr. 26. 9. Capric. & 23. 49. Pisc. est 57. 40. 30. sin. ver. 46528.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	85604.	74610.

Secunda Operatio.

100000.	74610.	46528.	34715.
			48.
			34763. Sin. vers. arc.

cur PV. distantia quesita, est itaq. gr. 49. 16. 46.

Arcus PZ. gr. 58. 52. 30. sin. vers. 48309. Differentia sinuum versorum 46359.

Probl. Secundum.

In triangulo eod. PVZ. queritur ang. PVZ. Data. Arcus ZV. g. 60. 38. 30. sin. 87157. Arcus PV. gr. 49. 16. 46. sin. 75789. Diff. arc. 11. 21. 44. sin. ver. 1959. Arcus PZ. g. 58. 52. 30. sin. ver. 48309. Differ. sin. vers. 46359.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	75789.	66055. primū inuentū

Secunda Operatio.

66055.	100000.	46359.	70168. Sin. vers. ang.
--------	---------	--------	------------------------

zuli quesiti PKZ. est itaq. gr. 72. 39. proxime.

Probl. Tertium.

In triangulo P. S. V. queritur angulus PVS. Data. Arcus SV. Distantia noue à Vulture gr. 29. 52. 30. sin. 49811. Arcus PV. (ex 1. probl.) g. 49. 16. 46. sin. 75789.

Differe-

Differ. arcuum gr. 19. 24. 16. sin. 5680, Arcus PS. Di-
stantia nouæ à sbeat gr. 35. 53. sin. vers. 18962. Diffe-
rentia sin. vers. 13282.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 75789. 49811. 37751. P. Inuentū.

Secunda Operatio.

37751. 100000. 13282. 35183. sin. vers. an-
guli questi PVS. qui itaq. erit gr 49. 35. 45.

Ang. itaq. in pr. f. si figura SVZ. qui restat ex æg. PVZ. Corell.
gr. 72. 39. detracto PVS. gr. 49. 35. restat g. 23. 3. 15.

Probl. Quartum.

In Triangulo SV. querere latus & S. latitud. nouæ com-
plem. Data. Arcus SV. g. 60. 38. 30. sin. 87157. Ar-
cus SV. gr. 29. 52. 30. sin. 49811. Differentia g. 30. 46
0. sin. ver. 14074. Ang. SVZ g. 23. 3. 15. sin. ver. 7986.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 87157. 49811. 43414.

Secunda Operatio.

100000. 43414. 7986. 3467.
1407.

17541. sin. ver. ar. 23.

est itaq. g. 34. 27. 11. cōplē. ergo. s. lat. stel. est g. 55. 32. 49.

Ab obseruatione, seu potius inquisitione Kepl. differi hæc. Annec.
mea sec. 49. quasi integro min. at à reliquis Brabeanis mi. 2.
49. min. nempe quasi tribus. cui etiam calculo nō refragatur
Keplerus; quinimo, & eorum instrumentum suo sextanti

aperi-

382 De tribus novis Stellis

aperse presert, ut numeros etiam eorum suis tacite praeferre videatur. neq. vero differentia minut. 2. 49. spernenda in proposito negotio est; cum tanta interdum parallaxis potis sit de celo detrahere phenomenon.

Probl. Quintum.

Querere in triangulo ZS.P. angulum PZS. differentia nempe longitudinis nouae stellae à longitudine scheinat. Proinde constabit longitudo nouae.

Data. Arcus PZ. gr. 58. 52. 30. sin. 85604. Arcus ZS. gr. 34. 27. 11. sin. 56573. Differentia arcuum gr. 24. 25. 19. sin. vers. 8947. Arcus PS. gra. 35. 52. sin. vers. 18962. Differentia sin. vers. 10015.

Operatio Prima.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	85604.	56573.	48428.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
48428.	100000.	10015.	20680. Sin. vers. anguli quæ sit, PZS. erit itaq. gr. 37. 30. 53.

Corell.

Quoniam longitudo scheinat est gr. 23. 49. 30. Pisc. si ab ea detrahantur gr. 37. 30. 53. inuentæ nunc differentie, restabit longitudo stellæ nouæ gr. 16. 18. 37. Aquar. discrepantiaq. inter nos erit secund. 37.

Probl. Sextum.

Ad scrutandam observationum congruentiam queritur quantus deducatur arcus AS. ex datis, quæ subiiciuntur.

Quoniam ergo O longitudo stellæ nouæ est gr. 16. 18. 37. Aquar. M. Longit. Iyræ est gr. 9. 43. Capric. erit arcus MO adeoq. angulus eAZS. gr. 36. 35. 37. erunt itaq. data.

Data.

Data. Arcus AZ. compl. latit. Lyre gr. 28. 12. 30.
sin. 47268. Arcus SZ. (ex probl 4.) gr. 34. 27. 11. sin.
56573. Differentia arcuum gr. 6. 14. 41. sin. vers. 593.
Angulus AZS. gr. 36. 35. 37. sin. vers. 19711.

Operatio Prima.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 56573. 47268. 26740. primū innētum.

Operatio Secunda.

100000. 26740. 19711. 5270.
593.
5863. Sin. vers. arcus

quæ sit AS. qui itaq. est gr. 19. 43.

Erat autem Keplero distantia nouæ à Lyra, quâ in fra- Corell.
mento cepit post correctionem gr. 19. 45. 30. & nunc ead.
(nempe arcus AS.) ex calculo trigonometrico iuxta eiusdem
Kepleri Data. prouenit gr. 19. 43. est itaq. differentia min.
2. 40. subest, ergo in al qua observationum vitium. Que
sion ficare volui, vt conspiceretur minorem esse adhibitam à
Keplero. diligentiam, quàm oportuerit in tam subtili negotio.

Annotatio.

In duobus punctis S. S. secant sese duo circuli descripti al-
ter ex A. alter ex V. punctis tanquam ex polis, vt utrobique
pos. possit stella neq. tamen nos ad utrumq. punctum eius
longitudinem, & latitudinem examinauimus: etenim in pñ
Eto S. occidentaliiori posita stella multo magis distitisset quâ
gr. 35. 32. à puncto P. scheat. Siquidem si stella occidenta-
lis fuisset arcui LAM. a quem arcus perpendicularis à pur-
to P. ductus fuisset g. 55. 25. (vt proxima monstrabitur)

arcus.

384 De tribus nouis Stellis

- * Lem. A. * arcus tum ductus à scheinat P. ad stellam maior fuisse gr.
 * Lem. B. * 55. 25. adeoq. multo maior gr. 35. 52. quanta solum po-
 nitur distàtia obseruata stella noua à scheinat. necessario ita-
 que stella fuit in puncto S. orientaliore.

Lemma A.

Arcus perpendicularis à puncto P. ad arcum Σ A M. in
 præscripta figura iuxta eiusdem data fuisse gr. 55. 25. 7.

Sit is arcus perpendicularis PI. in triangulo rectangulo Σ
 IP. datur basis Σ P. gr. 58. 52. 30. cuius sinus 85604.
 datur et angulus P Σ I. gr. 74. 6. 30. etenim tot gradus
 est MX. distantia puncti X. grad. scilicet 23. 49. 30. Pisc.
 à puncto M. gr. 9. 43. Capric. sinus autem graduum 74. 6
 30, est 96178. est q. ex trigonometria, ut sinus anguli re-
 cti P I Σ . scil. sinus totus ad sinum oppositi lateris Σ P. nunc
 scilicet 85604. ita sinus anguli P Σ I. 96178. ad sinum
 arcus PI. oppositi, & quesiti erit itaq. sinus is ex regula au-
 rea 82332. cui respondet arcus gr. 55. 25. 7. totidemq. e-
 rit arcus perpendicularis, qui proponebatur.

Lemma B.

Arcus ductus à puncto P. ad punctum S. occidentalius,
 maior est arcu perpendiculari PI. vel enim arcus ductus P
 S. transit per punctum I. vel extra ipsum si per I. quoniam
 S. est ultra arcum Σ A I. M. (ex hypothesi constructionis fa-
 cile est deducere) arcus ergo P I. non nisi productus perue-
 niat ad S. maior itaq. PS. PI. totum parte si vero cadat ex-
 tra I. omnes arcus à puncto P. ad arcum Σ M. pertinentes
 sunt minores quadrante: cum uterq. arcus P Σ P M. sit
 etiam quadrante minor. singuli ergo arcus à puncto P. du-
 cti ad arcum Σ M. extra punctum I. sunt minores arcu P I.
 in tri-

in triangulo siquidem rectangulo cuius omnes arcus minores
sunt quadrante reliqui duo anguli sunt * acuti. at laius quod
in eodem triangulo subtenditur maiori angulo (nunc scil. re-
cto I) maius * est lateribus, quæ subtenduntur angulis mino-
ribus. Verum arcus PS. maior est, quam quæ pars eius in-
tercepitur inter P. & arcum Σ M. cum sit ultra eum ipsi-
um; ergo arcus PS. multo adhuc erit maior arcu PI. quod
arat demonstrandum.

* p. 28. tria
gul sphæ.
Clau.
* lib. 3. tria
gul. Regio
mon. p. 42.

CAPVT VI.

Vtrum stelle nouitas sit plene à Keplero demonstrata.

Hic est satis, superq. ad soluendum quicquid obijci-
atur præcælesti situ, ac sede stellæ propositæ. Etenim
etiam si omnia cõcedantur Kepl. & reliquis Tych.
aliquæ quæcûq. obseruauerunt, et quæcûq. de loco eius tñ ad eclipticã
tñ ad æquinoctialem deduxerunt, adhuc tamẽ nihil certi de re-
motione stellæ à centro præsertim supra lunam, cõcluditur.
at obseruationes præterea negligentes, & deductiones ex ob-
seruationibus non prorsus exacte. Verum etiam si conclusio
fuisse stellam supra lunam fuisse, quumquid inter fixas, adhuc
tamen non colligeretur certè, & indubiè aliquid noui in celo
genitum contra antiquam scholæ positionem; nisi prorsus con-
stet stellam eiusmodi in Cygnobseruatam nouam esse, non
quæ ibi semper antea extiterit. Consideremus itaq. num cui-
denter nouitatem concludat Keplerus, & quid contra noui-
tatem occurrat. Progreßus eius nititur autoritate, & ra-

386 De tribus nouis Stellis

tione, vel (vt ipse dicit) autoritate uiuentium, & mortuorum. Viuentes, quos pro nouitate adducit sunt Gulielmus Ianſonius, Byrgius, Ioānes Beyerus, Dauid Fabricius. Rationes autem; seu autoritates mortuorum sunt. stellam ommissam fuisse ab Hipparcho, uero à Ptolomæo, tum in asterismo describendo, tum in describenda via lactea; que dum finditur in duas partes, ad Cygni constellationem diuisionē patitur: licet uerò per hanc etiam stellam uia pergat, eius tamen ibi nequaquam meminit. Præterea ommissa fuit à Tycho, uiro maxime industrii in obseruandis stellis; instrumentisq; ad id sumptuosius, & excellentibus instrumentis; cum tamen multas quintæ, & sextæ magnitudinis ab alijs ommissas ipse descripserit, multo ergo magis hanc tertie magnitudinis descripsisset: præsertim in constellatione, que nunquam Danica occidit. Et multas eiusdem Tychonis obseruationes memorat non editas, sed in protocollo quodam (vt ipse uocabat) relictas quæ admodum forte fortuna obseruabat. ibi ergo habetur, obseruationes multe adeo huic stellæ propinquæ, & annexæ, ut si ibi tum fuisset, omnino quoq; de ea mentionem fecisset. Hæc ille in summa pro nouitate stellæ, quæ nullam habere necessitatem, immò paruum roboris obtinere max intelligemus; Cum primum adduxerimus, quæ contra nouitatem, saltem contra nouitatis certitudinem sunt ex ipso, uel Keplero. Primo ergo est autoritas Mestlini, hominis plurimum in astrorum inspectione exercitati, & qui uisus potest opponi illis quinque uiuentibus, quos pro se adducit Keplerus, qui etiam Mestlinum multum deferre debet, cuius fuit in astrorum inspectione discipulus. id ipse bis uerbis fatetur in prima parte narrationis. Nam (inquit) & si ab an-

no,

no 1591. Mællino monstrante noscere capi. Mællinus itaq; stellam etiam post multam meditationem antiquā non nouam arbitratus est, eamq; ibi semper fuisse, quoq; magis consulebat memoriā suā (sunt hac de eo verba Kepleri) eo magis putabat eam sibi olim visam. Secundo loco est incertitudo ipsiusmet Kepleri, quam ipse de se profitetur, & collata inspectione cum memoriā sua nihil se certi pronuntiare posse libere fatetur. Tertio est incertitudo omnium ferme Mathematicorum, tum in Accademijs Europæ profectum. Sunt hæc verba Kepleri, quæ statim subiungit, cum prius suā incertitudinem professus esset. Quæ de me (inquit) dixi de omnibus ferè professoribus mathematū hodiernis, qui passim sunt per Accademias Europæ distributi dicere possum, qui quæstionem omnes mouent de nouo phæn. sententiā suā aut pmūt, aut se nescire fatentur. Coniungamus hac omnia. de stella ergo, de qua omnes mathematici ferè sunt incerti, alter in ea scientia celebris pro negatione nouitatis stat, non licet, ut certam nouitatem asserere. Eiq; præsertim hæc asseueratio non conuenit, qui consulendo memoriā suā nihil certi reminiscitur. Est adhuc contra nouitatem non leuis coniectura ex Antonio Santutio, de quo in præcedente libro, & non semel in sequentibus is ergo cum iugi opera iussu etiam magni Etrurie Ducis Ferdinandi nouarum apparentiarum obseruationibus inuigilauit obseruauit stellam anni 1572. cometas anni 77. 82. 97. 1607. prætereaq; stellam anni 1604. nunquā meminit stellæ huius in Cyeno: at in tam diuturna duratione uid. se eam oportuit, etsi pro noua habuisset, ipsius sanè meminisset. Rationum nunc seu contrariarū auctoritatum solu

* lib. 5. de
Astr. cap. 16

tionem aggrediamur, quarum prima, quæ ex videntium au-
thoritate ducebatur, ex dictis soluta est. etenim quinq. illo-
rum Virorum auctoritati æquiponderat unus Mafolini au-
thoritas. præterea hesitatio reliquorum mathematicorum e-
iusdem probationis certitudinem refutauit. Rationi autem ex au-
thoritate mortuorum ductæ responderet Mafolinus: multas
stellas omissas à Ptolomeo, & ab antiquis, produxitq. in-
ter ceteras Siellam, quæ super mediam trium in cauda a visa
maioris visitur; Equitatore eam, siue aurigam vocat ger-
manum agricolæ, quasi super medio equo secat. Hæc itaque in
controuersia duas statuo conclusiones. Prima est. Nihil certi
de nouitate stella demonstrasse Keplerum: rationes eius gra-
dum tantummodo probabiliter assequutas esse. At secunda
conclusio sit. Assentiendum tamen esse Siellæ nouitati ex eo
quod nunc non amplius appareat; & mihi del generis locum
eius intuenti, immò etiam ex Telescopio, non prorsus contem-
nendo nullatenus apparuit. idem, meo iussu cum obserua-
runt iuniores homines, & perspicacioribus oculis pellescentes,
renunciarunt. Quod autem (ut scribit nouissime Fortunius
Licetus ex Corgneto) permaneret illustris anno etiam 1621.
non adducor ut credam: cum nunc (et elacurimus vos)
nullum eius persset vestigium. Si ergo euauit, fatemur etiam
oportet nouiter genitam, cum primum obseruari caput. Quæ
ex re argumentum sumimus, assuetos astrorum inspectioni
non adeo tamen in numero habere omnes stellas infra præ-
mam, & secundam magnitudinem, ut de omnib. possint no-
ua sint, an antiqua fuerint, insyrando interposito pronun-
ciare.

CA.

CAPVT VII.

Describitur stellæ anni 1604. Origo, Duratio, Progressus, Figura, Magnitudo, Color, Lumen, Scintillatio, Motus

AD Stellam nunc anni 1604. trāseamus, cuius, primo, observationumq; de ea habitarum historiam texemus, deinde, qua ex observationib. deaucta sint, considerabimus iuxta methodum in Stella anni 1572 obseruatam, at minoris hac erunt motus: non. n. pari diligentia tradita, neq; parem idcirco diligentiam in respondendo exigent.

Orta est Stella anno 1604. in quo omnes conueniunt, at in mense non eque: Septembri ortam Georgius Spate Pomeranus asserit at reliqui, quos. videri conueniunt ortam mēse octobris de die vero aliqua est discrepantia non nulli enim in diem octauam ortū eius referunt, ut Antonius Sātutius; alii in nonam, ut Alrobellus Veronenfis, alii in diem decimam, aut Trunorius chius, quem Keplerus sequitur. Balasar Caprus asserit Patauij sibi astra die octaua contemplanti nusquam apparuisse: noua Calum fuisse nubilum; at decima Stellam visam: at Arnerij descriptio hunc in modum se habet, dicit se primis diebus octobris ad occidentem inspexisse lucem quandam pallidam, ac nebuloā veluti coloratum quid medium inter rubeum, & flauum sed adeo exilis apparētia, ut discerneret solum ab ijs, qui uisus aciem in eam admodum intenderent, idq. verissimū esse ideo probat quoniā iter obseruādū (pluries autē obseruauit) interrogati nōnulli astātes, affirmauerūt se videre quādā. u. beculā magnit. argēteo Philippico (Talero vulgo) aequalē, qui eam. visendam ad dita opera conueniebant se per clausulā

390 De tribus nouis Stellis

conspexere; donec inopinatò vespere die octauæ visa exigua illius claritatis præcedentis conspecta est noua stella flammigera, & pulchra non tamen adeo magna, ut post decem dies apparuit..

Duratio.

Duratio eius non usquequaq. constat certum est non minorem annua fuisse, nempe ad octobrem Anni 1605. persistisse. scilicet vidisse illam die octaua Octobris eius anni testatur Keplerus: at postea, partim quod heliacè occiderit; partim quod nubes aspectum impederint; interdum luna vicina occultauerit eandem iam euanescentem, incertus ipse redditus est, qua die inter Octobrem anni 1605. et Februarium Anni 606. extincta stella sit. Martio enim mense certissime amplius non videbatur. Santutius tresdecim eam menses visibilem permansisse asserit. eius tamen finem certa die non definit.

Progressus

Progressus eiusmodi fuit. ortum habuit vespertinum post occasum scilicet solis primo apparuit, licet vulgus præcipue Viennæ nouitate audita matutinam Venerem pro noua stella * acceperit indeq. in literas rumorum publicè significatrices irrepserit matut. tẽpore oriri. occidit heliacè Praga, referente Keplero itidem inter diem 16. & 22. Nouembris: at Taurini Chrestinus Mathematicus Sabaudia Ducis usam etiã die 23. ab acute cernentibus scripsit. Santutius heliacum eius occasum in principium Decembris differt. sub initio Ianuarij 1605. ortum heliacum nacta capit matutina uideri. Santutius eiusmodi ortum in die 18. mensis eiusdem reponit. Vsq. ad Octobrem visa est Keplero; tum autem heliacè occidit, neq. amplius certo visa est. Santutius autem, qui ad decimumtertium mensem eam producit, diutius uidit.

Figura

* Kepler de ea stella.

Figura fuit exacte rotunda nullo crine, nulla barba, syr- Figura.
mateuè stellis demum fixis similima.

Magnitudo eius primum maior fuit quam Iouis aliqui a- Magnitu-
qua lem etiam fecere Veneri Apogee: at Keplerus minore Ve- do.
nere, maiorem ceteris aserit: sub initio autem sequentis m-
minuta iam ad Saturni circiter magnitudinem erat. Apri-
li erat prox. tertie magnitudinis, quanta permansit Maio, et
Iunio; postea minor effecta demum evanuit.

Colores eius Keplero; Et Martino ad singula momenta. Colores.
Variabantur ex flava; scilicet, mox crocea, e vestigio purpu-
rea, & rufa: ut plurimum candida videbatur, ubi ex va-
poribus paulo altius eleuabatur. Santutius non discrepat ab
eorum narratione. Ab initio (inquit) aliquando colo-
res variabat, etiam si syrio cane splendidior esset inter-
dum virentis, interdum rufo; & violaceo colore tinge-
batur cum vespere ad occidentem vergeret; quam tin-
cturam a vaporibus (propinqua cum esset horizonti)
contrahere poterat: vapores enim ibi magis aspectui
nostro imponere valent. Antonius Laurétinus vnum
candorem absq. alterius coloris mentione tribuit.

De lumine Keplerus scribit stellam splendore, & lumi- Lumen.
nis etherij puritate ceteris fixis, nouaque olim in Cassio-
peia ad conuexam respondisse. Santutius splendidissimam fuisse
asserit, multoq. cane splendidiorum autumat.

De scintillatione Keplerus, seu coruscatione, ut ipse vo- scintilla-
tae sit scribit. Coruscatione, seu vibratione tam rapi- tio.
da, ut negauerint quidam sibi dum viuerent vnquam
quicq. in calo visum esse æque pernici motu, ut ipsi
loquebantur. Santutius quoq. scintillasse multo magis quã
quod-

lib. de Co-
met p. 82.

lib de Co-
met. pa. 82.

392 De tribus nouis Stellis

quoduis aliud astrum fixum fatetur.
 Immobili- Immotam permansisse præterquam motu diurno credere
 tas. plures, inter quos Brenggerus eo quod ex eodem semper Hori-
 zontis loco emerferit, et Brenggerum sequitur Keplerus. idē
 testatur Santutius at Crabbus & Herlicius penes Keple-
 rum* motum, tardissimum licet, tribuere, quos tamen Keple-
 * pāg. 6. 7. rus idem acriter obiurgat. ad Historiam observationum nunc
 deca Hella. transeamus.

CAPVT. VIII.

Historia obseruationum, quibus distantia stellæ nouæ
 à fixis quibusdam capta est, ponitur.

Historiam obseruationum pangens exordior ab obserua-
 tionibus distantie stellæ nouæ à stellis quibusdam fi-
 xis, principium à Keplero faciens, qui tamen errati-
 cas cum fixis in obseruando coniunxit sequentem in modum
 eius ipsius Verba descriptionemque annotabo ex cap. eius 12.
 lib. de hac stella anni 1604.

Die Sexta Octobris secundum annum Grego-
 rianum, & Septima secundum Iulianum.

Verba Kepleri sunt. Die 7^o octobris serenitate resti-
 tuta hæc obseruaui sextante ferreo, qui sequentibus
 diebus abundare deprehensus fuit aliquot minutis. oc-
 caso sole clara adhuc die vidimus satis altam antequam
 vel Iuppiter, vel alia stella cerni posset.

In-

Liber Tertius: 393

Inter nouam, } Iouem. 3. 28.
 & } Martem. 8. 31.
 } Saturnum. 6. 12. vel 6. 14.
 Inter nouam, } Humerū Sagitt. 20. 0.
 & } Dextrum genu 7. 39. Difficilis.
 } Ophiuchi. 7. 35. Obseruat.

Hec a tempore quo noua, Iuppiter, Mars habue-
 runt altitudinem 9. grad. Vsq. dum decreuit ad altitu-
 dinem 4. grad. Saturnus, noua, & femur formabant
 Scalenum acutiangulum. erant primo noua, & Mars
 in equilibrio Horiz. paulo post noua, & Iuppiter erant
 in eadem recta noua, Mars, & posterior in trapezio
 Sagittarij Ioue inferiori, qui tamen erat Septentrio-
 nalis aliquot minutis itaq. arguebatur sidus ab eclip-
 tica Septentrionali.

Die 8. Octobris.

Inter nouam, } Iouem. 3. 40. bis
 & } Humerum Sagitt. 20. 1.
 } Dextrū genu 7. 31. difficilis obser-
 } Ophiuchi uatio ob steller
 } 7. 32. & instrumēti
 } situs incōmo-
 } dos.

Correcta verò iuxta sequentem
 Emendationē eiusdem Keplerauunt.

Ddd

Re-

394 De tribus nouis Stellis.

Reperit enim Keplerus observationibus ad id habitis sextantem quo vsus est exhibere quattuor min. plus in isto quo circa ueniebant detrahenda ex annotatis prius distantij ut in supra scripta emendatione. de die postea 21. Octobris has ad verbum habet.

Die 21. Octobris in Viridario Caesaris, vbi deposita habetur instrumenta Braheana, obseruauit Tegnaglius gener Tychonis cum studiosis me presente ista.

Inter nouam,	3	Iouem,	4.	I ego solus;
&	3	Caput ophiuchi,	34.	2.
	3	Humeru Sagit.	19.	34.
	3	Sinistrum genu.		
	3	Serpentarij;	16.	52.

Sextantem experti videntur iustum reperisse.

Die 27. Octobris ibidem obseruauimus.

Inter nouam,	3	Iouem,	4.	52.
&	3	Caput ophiuc.	34.	1.

Postea occidit stella heliacè.

Anno 1605. Die 12. Februarij.
Die (inquit) 12. Februarij cum vix orta esset, capimus eius distantiam ab aquila, & corde Scorpij, quæ erat in æquilibrio Horizontis.

A Corde Scorpij. 14. 55. ter
& hæ duæ stellæ erant in æquilibrio horizontis.

Ab Aquila. § 45. 51. V. P. A. C.
 § 45. 54. fortè 44.
 § 45. 45. Discubamus incommodo.
 § 45. 44. & loco, & instrumenti.
 § 45. 45. tractatione.

Expertus instrumentum seu sextantem bis reperit in situ,
 semel duobus minutis abundantem.

Iusti Byrgij Automatopæi Imperatoris observationes itidem

Prage penes Keplerum * observavit is vir Die 21. Octobris * de Stellâ

Inter nouam § Caput ophiuchi grad. 34. 0. c. 12. p. 58
 & § Genu ophiuchi 7. 47.
 § Aquilam. 45. 43.

Et probandi instrumenti causa reperit inter Aquilam. & caput Serpentarij grad. 33. 30.

David Fabricij observationes in Ostfrisia penes Kepl. re. * dicto e.
 perit is itaq. 12. pag. 59

§ Caput ophiuc. grad. 34. 0.
 Inter nouam. § Genus sinist. ophiuc. 16. 46.
 & § Aquilam. 45. 45.

§ Cor Scorpion. 14. 56.
 & iteratograd. 14. 46.

Inter nouam. § Lancem Boreal. 34. 14.
 & § Lancem Australem. 38. 4.

§ Boreale trium in fronte Scorp. 19. 59.
 § Genu dextrum ophiuc. 7. 32.

Brungeri observationes in Alsatia penes Keplerum * pag. cad.
 Die 29. Ianuarij 1605. 59.

Inter nouâ. § Genu sinist. ophiuchi. 16. 50. correct. 16. 45.
 & § Cor Scorpionis. 14. 43.

396 De tribus nouis Stellis

CAPVT IX.

Historia observationum altitudinis meridianę stelle.

*cap. eod.
12. pag. 59.

K Eplerus*prodit altitudines meridianas stelle à se
observatas mensibus Martij, & Aprilis fuisse pro-
miscue grad. 18. 47. & gr. 18. 48. qualium gra-
dum altitudo itidem sinistri genu opibuchi fuit gr. 30. 2.
dextri autem 24. 48. * At (pag. 65.) fere in fine dicit a se in-
uentam quadrante bicubitali gra. 18. 48. vel 18. 49. Ob-
servationes autem ex eo quadrante interdum deficiebant
quinq. minutis interdum quattuor, interdum duobus. Est
vero Praga vbi observabatur altitudo poli gr. 50. 6.

*Kepl. De
Atlla. hac
pag. 65. lin
ante pen.

*lib. de co
met. cap.
18. pag. 11

Antonius Santutius * Pisis, vbi polus eleuatur g. 43. 30.
observauit altitudinem stelle gr. 25. 20.

CAPVT X.

Loci Stelle ad eclipticam secundum varias positio- nes, seu ex obseruatis distantijs deductiones.

E & distantijs stelle nunc obseruatis à fixis varijs va-
rios ad eclipticam locos deduxerunt. placet positiones
referre licet ad historiam ille non pertineant, sed ad
scientiam indaginem, atq. ad scientiam. Verum enim uero
in eo positiones nunc relatę historiam imitabuntur, quod sim-
pliciter in presentia referentur, ad in sequenti indagines,
quibus ille hausta sunt, examinabuntur, quę erit scien-
tia.

his pars. Keplerus * ergo ex stellę distantia vario modo ob-
servata a fixis, & varijs planetis deducit latitud. modo g.

* lib. eod.

pag. 61.

1. 55. modo gr. 1. 56. modo 1. 57. longitudinem nunc gr.

17. 38. nunc 17. 36. nunc grad. 17. 46. vel 17.

41. vel 17. 49. vel 17. 45. vel 17. 42. seu 43. Sa-
gittarij.

* penes Ke
pl. ibidem

David Fabricius in Ostfrisia die 13. inuenit, ac posuit in
grad 17. 37. vel 17. 40. itidem Sagittarij.

Antonius vero Santutius posuit longitudinem stellę * gr.

18. Sagittarij latitudinem vero assignat grad. 1. 44.

* lib. de co

met. cap.

18. pag. 83

at pagina 84. assignat longitudinem 17. 36. & latitudinem

1. 45. licet rursus post hęc pag. 86. repetat se diligentissi-

mis observationibus reperisse stellam in gr. 18. Sagit. ac lati-

tudinem eius gr. 1. 44.

Aliqui Astronomi, qui scilicet ab alijs intellexere, non
per se ipsos dijudicauerunt locum stellę, vel eius longitudinē

* lib. De

hac stella

pag. 36.

in gr. 18. Sagitt. reposuere. Ludouicus Columbus. Au-

tonius * Laurentinus ex his fuere.

* lib. de ea

de stel. cap.

primo.

C A P V T X I.

In deducendo loco stellę ad eclipticam nihil certi de-
duxisse, & multa peccasse Keplerum.

EX his observationibus Keplerus arbitratur stellam abs-
que dubio fuisse celestem. constanti semper assertionē,
qua in parte vero celi non pari constantia. interdum
inter fixas reponere videtur interdū non infra solem statuere

rec.

398 De tribus nouis Stellis

re non multo tamen sole elatiorem. Rationis geometricæ, Mathematicæque, summa est. Eo quod parallaxim in stella minorem lunari passæ est, & non maiorem solari. Ceteras rationes, quas phisicas vocat, ex immobilitate ex scintillatione & ex lumine sumit. Michael Coignetus, & Arnerius eandem conclusionem ex iisdem fundamentis eliciunt, quorum hic inter fixas collocat supponendo nulli omnino parallaxi obuiam fuisse stellam. phisicas rationes iam soluimus supra, ut necesse non foret quicquam addere amplius. attamen repetemus infra; sed paucis rationes, & solutiones. Interim circa mathematicam rationem insudandum cuius fundamentum est locum stellæ fuisse, quem deducit Keplerus ex observationibus positis, eundemque semper à stella retentum in sitibus licet celi longe diuersis. at multa fallacia in ratiocinationibus suis Keplerus vitatur; quam neq. ego credidissim, neque facile quispiam alius crederet de celebri mathematico. ideo ne quis arbitretur, me quos detegam errores, viro imponere singillatim eius dicta referam, & censebo. interim methodi normam plenissime seruabo dum fundamenti, cui contrariæ rationes innitantur primo falsitatem aperiam, postea ex detecta falsitate rationes soluam indicans. Unà siquid aliud falsi contineant. Et quoniam caput 13. lib. de hac stella est, in quo Keplerus longitudinem eius ex obseruata à fixis planetis distantia deducit; id ipsum caput in disquisitionem reuocemus; sensum dictorum eius semper, at sæpe etiam verba ipsa adducentes. loca vero, quæ expendemus suis numeris annotabimus censuram nostram subiungentes singulis. Premitto autem non fuisse in parallaxis indagine ex distantia phenomēni à planetis procedendum: sed à fixis, ut processit Tycho mul-

to m

to in hoc diligentior alumno. non enim parallaxis subtilitas admittit qualemcumq. differentiam, quam multiplex planetarum motus potest obtrudere. Attamen non secus, ac si certissima sit indago ex planetis, examinabo utrum in ea prosequenda diligens fuerit, ac uerax.

Primum dictum in trutinam reuocatum.

Inuenit longitudinem stellæ in grad. 17.48. Sagit. ex Saturno, quem supponit tempore observationis scilicet die 17. octobris fuisse secundum longitudinem in grad. 11.39. Sagit. distantiaque stellæ tunc à Saturno capta fuit (vt supra cap. 9.) grad. 6.14. at emendata redundantia sextantis grad. 6.9. iungendo itaq; grad. 6.9. cum grad. 11.39. prodit pro longitudine stellæ gradus 17.48. Sagit. ita concludit, inferitque Keplerus.

At certe illatio non est digna Keplero: supponit enim illa distantiam phenomeni cuiusvis à stellâ, esse differentiam longitudinum stellæ, & phenomeni ubiq; & semper; quod prorsus in ea uniuersitate falsum est. cum phenomenon, & stellâ ex qua phenomeni distantia sumitur, fuerint ambo in ecliptica, vera est propositio: at cum extra eclipticam fuerint in duobus sitib. vera; in infinitis falsa. num igitur pro uniuersaliter vera recipi potest? rem ex stellis ipsis fixis æstimemus. Inter polarem, & caudam Cygni intercedit distantia grad. 44.39. at differentia longitudinum earundem stellarum est grad. 249. ex descriptione Copernici, & Ptolomei, plurimum ergo interest inter distantias duarum stellarum & differentiam longitudinis earundem, licet utraque stella sit septentrionalis. At contra inter Canem maiorem, & minorem distantia est ex eodem Tychone grad. 25.41. differen-

Censurâ.

Ticho lib. Epist. astr. pag. 51.

Ibidē pag. 51.

tia

400 De tribus novis Stellis

ria vero inter eorum longitudes est solum grad. 11. 37.
ex Tychone ipso, qui reponit maiorem in grad. 8. 22. 30.
cancer. & minorem in eiusdem asterismi gr. 20. 3. fallaci er
go methode, & falsa illatione concludit hic vir longitudinem
stellæ novæ in præsentia in grad. 17. 48. Sagittarij.

Keplerus. Et Caput ophiuchi est &c. ergo differentiæ longitu
dinis est 54. —.

Claram. Ex longitudine stellæ novæ proxime inuenta indagat nunc
latitudinem eiusdem; at ex falso fundamento, saltem per falla
ciam deducto nihil certi erui potest: unde inanis erit progres
sus & nihil firmitatis eius conclusio obtinebit. at faciatis
esse veram, quam ipse collegit longitudinem ex ea tamen lati
tudinem ratiocinatur ratiocinio (ut intelligemus) fallaci. Inte
rum supponit longitudinem capitis Ophiuchi esse grad. 16. 53.

*pāg. 55. 30. Sagit. At Tycho in Tomo epistolarum astronomicarum
in grad. 16. 37. — eiusdem Sagittarij collocat, licet in de
scriptione fixarum lib. 1. progymnasmatum cart. 7. collocet
in grad. 16. 50. ut facta additione 4. circiter annorum ad
hanc Kepl longitud. accedat: at vero, ut reliquorum etiā
falsitas cōstet, descriptionē, quā ipse on mittit, nos apporāus.

Sit mu. arcus eclipticæ, cuius polus P. atq. punctum L. E
clipticæ sit longitudo capitis ophiuchi, ductoq. quadrante PL.
sit eiusdem capitis ophiuchi latitudo arcus LO. qui proinde
erit grad 35. 57. ut ipse, & Tycho loco annotato concordet
ponunt. at longitudo novæ sit I. ut LI.
differentia longitudinem sit minut. 54. 30.
veluti supponit Keplerus. ductoq. quadrā
te PL. erit in eo stellæ sit in N. Latitudo
stellæ nunc inuestiganda erit arcus NI.



In triangulo ergo OPN. Datur latus PO. complementum latitudinis OL. data, capitis nempe ophiuchi, & datur ON. distantia capitis ophiuchi, & stellę nouę. & datur angulus OPN (cum datur arcus LI. cui insistit. * dabitur etiam arcus PN. adeoque complementum eius NI. latitudo scil. quę sita nouę, quam nos indaginem infra prosequemur. At Keplerus à via regia deflectens compendiarium elegit; sed deuiam & fallacem, quę interdum in breuioribus calculis non multum discrepabit à vero: at in ceteris differentiam exhibebit conspicuam ut mox patebit. verum esto nunquam fallere; an non tamen geometram dedecet progressu vti nulla demonstratione fulto? nihil in his scientijs recipitur indemonstratum, nisi principia ipsa.

Progressus Kepleri est huiusmodi. secans minut. 54.30. scil. arcus LI. & anguli OPI. est 100012. ~ secans vero distantia à capite ophiuchi scil. arcus ON. 120669. & hoc loco crescunt secantes per singula minuta particulis 24. cum priori secanti adhareant tantum 12. ~ supra diametri longitu. Itaq; differentia latit. dimidio circiter minuto minor est, quā inuēta distantia g. 34. 2. ut differ. latit. sit g. 34. 1. ~ cum igitur caput ophiuchi obtineat latitud. 35. 57. si differentiam latitudinum grad. 34. 1. 30. ab ea auferamus relinquetur latitudo nouę nempe grad. 1. 55. 30. vel (ut eius additio est) grad. 1. 56. vel grad. 1. 57.

Progressus vera plerq; sumit, at male infert; sumit secā tē arcus LI siue anguli OPN. esse 100012. ~ & recte ex tabulis: post ea secā tē arcus ON. āgulū subiectētis, qui arcus est gr. 34. 2. recte dicit esse 120669. dicit secantes ad grad. 34. 2. crescere in singula minuta particulis 24. & hoc quo-

Ecc

que

Tertiū dubium.

Censura.

que congruenter Tabulis; nam secans $g. 34. 3$ est 120692.
⁸⁵₁₀₀ scil. proxime 120693. est maior hac proxima secante
 120669. particulis. 24. dicit secantem minuti. 54. 30.
 addere sinui toti particulas 12. \therefore Et hoc est ex tabula ma-
 nifestum cum sit ea secans 100012. \therefore quarum partium si-
 nus totus est 100000. At infert inde differentiam arcuum
 PO. PN. (eadem est differentia complementorum LO. IN. la-
 titudinum stellarum) minorem esse dimidio minuto arcu ON
 quasi scilicet. Quota pars est excessus secantis supra secan-
 tem ad num. graduum anguli OPN. exuperantia secantis su-
 pra secantem ad num. grad. arcus ON. eadem. Unius minu-
 ti pars sit id quo exceditur differentia arcuum PO. PN. ab
 arcu ON. Quae propositio neque demonstratur à Keplero, ne-
 que ab alio quopiam, neq. vera est, ut postea patebit. at in-
 terdum in nō maximis differentiis differentia occultitur. Pro-
 pter nunc respōdebit huic exacta ex trigōmetria indago; at ob
 exiguitatem differentia non ob processum certitudinem, ac ue-
 ritatem. At mathematica scientia non sunt incerta veri-
 tate contenta, sed certam, & demonstratam exposcunt. certa
 autem via (ut quod numero superiore promissimus, praesie-
 mus) esset si ducto perpendiculari arcu OQ ad arcum PI. in
 triangulo rectangulo PQO. ex data basi PO. & dato angu-
 lo OPQ reperiatur arcus adiacens PQ. vel ex eadem basi
 PO. & angulo eodem OPQ eliciatur arcus oppositus OQ
 deinde adiacens PQ. Postea vero in triangulo rectangulo O-
 QN. ex arcibus OQ. ON. reperiatur arcus QN. Iuncti e-
 nim arcus PQ. QN. exhibebunt totum PN. complementum
 latitudinis NI. quae sit, adeoq. latitudo ipsa dabitur.

4. Didum

Hac noua latitudo est certissima quoad visum.

Cum

Cum deducatur ex incerto fundamento longitudinis an- Censura.
 tei Statuta prauo ratiocinio, & ex eo fundamento præterea
 fallaci methodo deriuetur, quomodo certissima esse potest?
 Illud autem quoad visum non satis intelligo quo in sensu di-
 catur non enim visu eclipticam dignoscimus neq. distantiam
 ab ea cuiuspiam stellæ præsertim perpendicularem, & pro in-
 strumento ipse non adhibuit astrolabium armillare, vel quip-
 piam tale: sed sextantes, qui solum distantiam inter astra, et
 phenomena exhibent, reliqua oportet calculo eruere: non visu
 dimetiri.

Itaq. hac utemur, ut certa in loco eius secundum 5. Diſtum.
 longitudinem definiendo.

Erit hæc petitio forsan principij, cum ex longitudine prius Censura.
 latitudinem deduxerit nunc ex latitudine rursus longitudine
 deducere; nam à primo ad vltimum longitudo ex longitudi-
 ne inferetur, erueturq.

Prima omnium distantia à Ioue fuit 17. Octobris 3. 6 Diſtum.
 24. — correcte, sed in clarissimo crepusculo.

Multa hic desideranda occurrunt, hora scil. observationis Censura.
 latitudo exacta Iouis. ipse ponit circiter 13. minuta: sed nõ
 circiter, verum exacte, oportet in negotio tam subtili procede-
 re. At omnia omittantur. ad rem ipsam deueniatur; nem-
 pè ad indaginem longitudinis nouæ stellæ ex nota Iouis longi-
 tudine, & ex notis latitudinibus utriusq. Iouis scilicet ex
 noua. Ut verò omnis impostura, vel demonstratoris, vel
 reprehensoris vitetur, præcedat figura vera ad veram inda-
 ginem delineatio; nempe iteretur figura proxima sitq. in ea ce-
 teris retentis retentis. O Stella noua cuius idcirco longitudo
 est L. latitudo LO. sitq. N. Iuppiter; cuius ideo longitudo I.

latitudo IN ponit itaque Keplerus LO latitudinem noua
grad. 1. 56. IN latitudinem Iouis minut. 13. punctum L .
gr. 20. 35. Sagitt. longitudo itidem Iouis gr. 20. 35. Sagitt.

7. Dicitur. Progressum hic non verba affero Kepleri, procedit ergo ad
indagandum arcum LI longitudinum differentiam ex eodem
fundamento quod supra numero tertio quadā tamen cum con
uersione ibi enim ex arcu ON et angulo OPN querebat diffe
rentiam inter arcus OP . PN eaq. ratione inuenibat latitudi
nem NI . nunc vero ex differentia latitudinum OL . NI id est
ex differentia duorum arcuum PO . PN et ex arcu ON querit
angulum OPN unde conuertitur progressus, at eodem initti
tur fundamento. Detrahit ergo arcum IN . minut. 13. ex arcu
 LO . g. 1. 56 restatq. g. 1. 43. cuius secans 100045. proximē:
arcus autē ON distantia stella noua a Ioue est g. 3. 24. 30.
cuius secans 100177. superat hęc precedētē particulis 132
q̄ particule 132. additæ sin. toti 100000. reddūt 100132
pro secante alia, cui respondent g. 2. 56. 40. eiusmodiq. arcū
dicit esse differentiam longitudinum: esse scil. arcum LI . siue
angulum OPN . Hic est viri progressus, nunc considerandus.

Censura.

Progressus hic in eandem incidit reprehensionem quod cer
ta demonstratione non fulciatur, licet differentia nunc con
spicua non intersit, si exacta methodo indago peragatur. est
autē methodus in triangulo PON . obliquangulo ex datis om
nibus arcub. querere iuxta Canones trigonometricos angulū
 OPN . nempe arcum, cui ille insistit, LI . qui est differentia lon
gitudinum. sit ergo Problema

Problema.

In triangulo PON . obliquangulo ex datis omnibus arcu
bus inuenire angulum OPN . constet hęc ita accipi LI d.

Differentia longitudinum Iouis, & noua.

Data. Arcus PO. gr. 88. 4. complementum nempe latit. LO. g. 1. 36. quantā supponit Kepl. est sin. eius 99943 Arcus PN. complementum arcus NI. gr. 0. 13. erit itaque PN. g. 89. 47. sin. 99999. Differentia arcuum 1. 43. sinus vers. 45. proxime. Arcus ON. gr. 3. 24. 30. distantia Iouis à Stella noua sin. vers. 177. proxime. Differentia sinuum versorum 132.

Ex his datis duplici operatione iuxta Canonē trigonometricū reperitur sin. vers. ang. OPN. 132. adeoq. ang. OPN. g. 256. 40. ut reperit methodo sua Kepl. Verū notā dū nunc sin. versum videri ob exiguitatem differentie equalem excessui secantis supra sinum totum cum reuera non possint esse equales is excessus, & sinus versus: sit ergo Theorema.

Sinus versus cuiusvis arcus, & excessus secantis eiusdem arcus super sinum totum non possunt esse equales secundum geometricam veritatem, & acutiam.

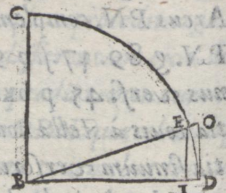
Sit quadrans circuli CBD. cuius centrum B. atq. ducatur contingens DO. ex D. semidiametri BD. termino et BO agatur. q̄ secet circumfer. in E. ducaturq. ex E perpendicularis EI. ad BD. erit ID. sin. vers. arc. DE. eiusq. secans EO. p̄ indeq. EO. excessus secantis super semid. BE. dico ID. et EO. equales esse nō posse: Nam ut DB. ad BI. ita OB. ad BE. diuidēdo itaq. ut DI. ad IB. ita EO. ad EB. ergo permutādo, ut ID. ad EO. ita IB. ad BE. si ergo ID. et EO. equales essent, BI. quoq; et BE. essent equales: BI. scilicet pars equalis esset BE. toti qd̄ esse nequit. At in p̄sentia ob exilitatē differentie equales prouenerunt ad sensum: siquidē p̄z. vers. prouenerunt 132. & excessus secantis supra sin. totū sunt itidem 132.

Theorema

Centrum

406 De tribus nouis Stellis

spreni tamen fractionem $\frac{7696}{10000}$ ut sensus inconspicuam. Verum cum ad maiores secantes calculus deuenit differentia reddi conspicuam patefaciam subiunctis calculis Kepleri ipsius in eodem negocio, & capite. erit alter calculus indaginis eius ex Marte ducta alter ex humero Sagittarij ad primum deueniamus.



8. Disium In calculo ergo, et indagine ex Marte hic est progressus Kepleri Retento eadem figura, productoque arcu PI. infra eclipticam in punctum H. statuit ibi Martem arcum vero HI. facit grad. 1. 35. quantam tum ponebat latitudinem Martis. duci pariter arcum OH. *distantiam Martis à noua. quæ distans fuit tum grad. 8 27. post correctionem (ex cap. 9. supra) ex eiusmodi dutis sua ipsa methodo angulum OPH scilicet differentiam longitudinum arcum LI. eruit nisi quod non detrahit latitudinem ex latitudine sed ambas congregat. summaque secantem sumit: pariter sumit secantem distantie OH. ex eaque detrahit secantem latitudinum iunctarum OL. IH. modo proxime exposito, & secantis, quæ superest, arcum pro differentia longitudinum sumit. scilicet pro arcu LI. quæ grad. 7. 4. elicit.



Censura

At si procedamus Trigonometrica vere methodo non sperendam nunc differentiam reperiemus sit ergo Problema.

Problema.

In triangulo obliquangulo OPH. ex datis omnibus arcibus inuenire angulum OPH. *quem scilicet metitur arcus LI differentia longitudinum nouæ stellæ, & Martis.

Data

Data. Arcus PO. gr. 88. 4. sin. 99943. Arcus PH. gr. 91. 33. sin. 99962. Differentia arcuum gr. 3. 31. sin. vers. 188. Arcus OH. gr. 8. 27. sin. vers. 1086. Differentia vers. 898.

Operatio Prima.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 99962. 99943. 99905. Primū inuētiū.

Operatio Secunda.

99905. 100000. 898. 899. Proximè hic est sinus versus anguli quæ sit OPH. est is itaq. g. 7. 41. 17. Corell.

At Keplerus colligit eundem grad. 7. 4. intercedit ergo differentia minut. 37. 19. ut hinc colligatur fallacia methodi ab eo adhibita.

Est secundo loco indago ex humero Sagittarij in qua indagine Keplerus procedens sua eadem methodo reperit arcum LI. siue angulum OPH. differentiam longitudinis Nouæ et humeri Sagittarij gr. 19. 13. 30. 9. Diānm.

At ex Canone trigonometrico seruatis datis ijsdem Keplerianis prodit ea longitudinis differentia gr. 19. 26. 42. sequentem in modum. Retineatur eadem figura sit q. in puncto H. humerus Sagittarij cuius cum latitudo sit australis g. 3. 31. tantum statuere oportet arcum nunc HI. est vero distantia HO. humeri Sagittarij à stella noua Keplero gr. 19. 56. in triangulo ergo OPH. data erunt omnia latera PO. gr. 88. 4. ut in præcedente operatione. Arcus PH. grad. 93. 31. cum quadranti PI. addatur nunc arcus IH. gr. 3. 31. Arcus OH. gr. 19. 56. Dabitur ergo etiam angulus OPH. ex trigonometrico Canone erit ergo progressus per hac data, & operationes.

Data.

408 De tribus nouis Stellis

Data. Arcus PO . grad. & sin. vt proxime. Arcus PH . grad. 93.31. sin. 99812. Differentia arcuum $p. 5.27$. sin. vers. 452. Arcus $O H$. grad. 19.56. sin. vers. 5991. Differentia sin. vers. 5539.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99943.	99812.	99755. primum inuentum.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
99755.	100000.	5539.	5552. seu 5553.

proxime qui est sinus versus anguli OPH . seu arcus LI . qui itaque erit grad. 19.11.

At erat Kepleri idem arcus grad. 19.13.30. intercedit ergo differentia minut. 2.30. minor sane differentia quam procedens differentia tamen, quae indicat methodi Keplerianae incertitudinem.

Pariter ex dextro genu ophiuchi quae procedit indago minus aberrat. Et quae ex genu sinistro duobus minutis & duabus in super tertijs minuti partibus ut demum intelligamus Keplerum primo longitudinem stelle nouae falsa methodo deduxisse postea ex ita indagata longitudine mala deriuasse latitudinem: demum, et tertio ex latitudine non recte inuestigata rursus quae fuisse incerta methodo nec sine suspitione petitionis principij longitudinem satis haec sunt ad Tollendum Kepleri argumentum, dum scilicet multiplicem eius falsitatem deteximus. At ad plenioris ueritatis manifestationem ex eiusd. Viri observationibus, quas, uel legit, uel suscepit, inuestigamus uera & demonstrata methodo trigonometrica longitudinem

dinem, ac latitudinem stellæ tum vespertinæ, tum matutinæ intelligemus eas differre à Keplerianis. & vespertinas nõ consentire cum matutinis contra quam præsertim contendit Keplerus; ex quo retorquetur contra ipsum ex eius ipsius datis argumentũ quod ipse confidentissime pro se intorserat.

C A P V T X I.

Ex observationibus à Keplero traditis trigonometrica methodo eruitur longitudo, & latitudo Novæ utraq. à Keplerianis diversa.

Primum autem longitudinem stellæ vespertinæ eliciamus, proindeq. considerabimus prius observationes eiusdem vespertinæ existentis. Sumimus ergo observationes in viridario Casaris Praga peractas à genere Tychoonis, & studiosis alijs præsentis Keplero, quas ipsemet commemorat, & ex eo retulimus supra cap. 8. repono distantias; quas illi ceperunt die 11 Octobris.

prima indagatio Vespertinæ.

3. A capite ophiuchi gr. 34. 2. 30.
Stella nova distantia. 3. Ab humero Sagittæ 32. 4. 0.
3. A sinistro genu ophiuchi 16. 5. 2.
Sit modo figura in qua P. polus borealis eclipticæ, & L. eclipticæ arcus. sit N. sinistrum genu ophiuchi, ducaturq. per ipsum quadrans PN. longit. genu ophiuchi M. et arcus MN. eius latitudo. erit ergo M. 8. 3. 42. 20. Sagittæ enim est eius stellæ longitudo, & MN. erit 11. 30. tantum enim erit eius latit. sit deinde I. humerus Sagittæ, ductoq. arcu PI. secetur ab eo eclip. in L. erit L. long. stellæ illius, huius n. p. Sagittæ.

* Sequor Kepl. in his longit. d. c. 3. qui Tycho nem se quitur in pri. prog. in Desc. tiarum, vel pauculis secundis recedit.

Fff

aaeq.

adeoque erit grad. 6. 54. 30. capricor. & arcus. LI. latitudo eiusdem australis grad. 3. 31. sit præterea V. caput ophiuchi ducto itaq; quadrante PVZ. erit Z. longitudo cap. ophiuc. grad. 16. 53. 30. Sagitt. & ZV. latitudo septentrionalis gr. 35. 37. Ducatur deinceps arcus NI. distantia sinistra genu ophiuchi ab humero Sagittarij demonstrabitur * eiusmodi distantia NI. gr. 36. 16. 32. ab-

*Lemm. A

scindatur ex eod. arcu IN. à puncto I. versus N. g. 19. 34. quanta est distantia nouæ ab humero Sagittarij, ut proxime ex eoq. intervallo super polo I. describatur circumferentia. rursus à puncto N. versus I. abscindatur gr. 16. 52. quanta ponitur distantia nouæ à sinistro genu ophiuchi. ex eoq. intervallo super polo N. describatur circumferentia. sese secabunt eiusmodi circumferentia in duobus punctis. sit utraq. nunc sectio puncto O. notata. erit itaq. noua in alterutro punctorum O. in alterutro. n. illorum solum potest easdem ambas distantias seruare à punctis NI. Stellis scilicet obseruatis. sit primo in inferiore O. & ducatur arcus PO. si itaq. is constiterit, nota erit latitudo nouæ. & si constiterit aliquis trium angulorum NPO. OPZ. OPI. constabit differentia longitudinis nouæ à longit. data, uel sinistra genu ophiuchi, uel capitis ophiuc. uel humeri Sagittarij, adeoque constabit longitudo nouæ. Hec itaque perquirantur sequenti ordine; præcedat autem Lemma promissum.

Lemma A.

Distantia humeri Sagittarij à sinistro genu ophiuchi est grad.



grad. 36. 16. 32.

In triangulo enim PNI . obliquangulo arcus PN . complementum latitudinis sinistri genu ophiuchi est gr. 78. 30. cuius sinus 97992. arcus PI . gr. 93. 31. cuius sin. 99812. continentq. angulum NPI . datum gr. 33. 12. 10. tantus siquidem est arcus ML . intercedens inter gr. 3. 42. 20. Sagitt. longitudinem sinistri genu ophiuchi, & gr. 6. 54. 30. Capric. longitudinem humeri Sagittarij. est autem gr. 33. 12. 10. sin. vers. 16325. Et est differentia arcuum gr. 15. 1. eiusque sinus vers. 3415. procedendo ergo ex his datis ex canone trianguli obliquanguli ad inuestigandam basim ex dato angulo eam respiciente, & datis reliquis duobus arcibus, ut saepius iam fecimus, duplici operatione aurea regule reperiemus in prima operatione quartum terminum, qui erit primum inuentum 97807. at quartus terminus secundae operationis erit 15967. cui adiecto sin. vers. differentiae arcuum nunc scilicet 3415. resultabit sin. vers. arcus NI . quesiti 19382. cui respondent gra. 36. 16. 32. tantusq. erit arcus NI . quod erat demonstrandum.

Non ergo stella noua potuit esse in arcu NI . cum distantia eius ab humero Sagitt. & distantia a sinistro genu ophiuchi simul iuncta sint gr. 36. 26. adeoque maiores arcu NI . qui est solum 36. 16. 32. ut nunc monstrauimus. sese ergo secant extra arcum NI . ut in descriptione supposuimus.

Corell.

Probl Primum.

Quaeritur in triangulo PNI . ex omnibus arcibus datis angulus PIN .

Procedemus ex Canone trigonometrico eodem, ex quo antea semper, cuius & duplicem operationem hic prosequemur,

Fff 2

ut se-

412 De tribus nouis Stellis

ut sepe etiam supra; eo nempe consilio, ut lectori obuium sit iudicium, utrum calculi nostri recte processerint, an aliquis error irrepserit: quod sane facile est. iustum autem est nihil occulere legentibus, dum ad unam veritatem inuestigandam viris, vel celeberrimis non parcimus quod dixi, ut hanc prolixitatem excussem.

Data. Arcus PH gr. 93. 31. sin. 99812. Arcus IN. gr. 36. 16. 32. sin. 59166. Differentia arcuum gr. 57. 14. 28. sin. vers. 45889. Arcus PN. gr. 78. 30. sin. vers. 80063. Differentia sin. versorum. 34174.

Prima Operatio.
1. ter. 100000. 2. ter. 99812. 3. ter. 59166. 4. ter. 49055.

Secunda Operatio.
59055. 100000. 34174. 57868. Hic est sin. anguli quaesiti PIN. erit itaq. gr. 65. 45. 50.

Probl. Secundum. Ductis arcub. ON. OI inuenire ang. NIO. in triang. NOI. ex datis scilicet omnib. triang. laterib. idem ergo erit, qui proxime progressus.

Data. Arcus NI. g. 36. 16. 32. sin. 59166. Arcus IO. Distantia nouae ab humero Sagittarij, ut proxime g. 19. 34. sin. 33490. Differentia arcuum 16. 42. 32. sin. vers. 4222. Arcus NO. distantia nouae a genu sinistro opbiachi est (ut proxime retulimus) g. 16. 52. sin. vers. 4302. Differentia sin. versorum 80.

Prima Operatio.
1. ter. 100000. 2. ter. 59166. 3. ter. 33490. 4. ter. 19814.

Secunda Operatio.

Secunda Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
19814. 100000. 80. 404. Hic est sinus
vers. quesiti anguli NIO. erit is itaq. gr. 5. 9.

Angulus itaq. PIO. qui resultat ex aggregatione duorum
angulorum PIN. NIO. cum O. est infra NI. ut supponitur
est gr. 70. 13. 55. At cum O. fuerit supra tum detrahere o-
portet angulum NIO. ex angulo PIN. restabitq. angulus P
IO. grad. 59. 55. 55.

Corell.
De angulo
IO.

Probl. Tertium.

In triangulo eodem POI. inuenire arcum PO. (nempe cõ-
plementum latitudinis nouæ) ex datis reliquis duobus arcu-
bus, & angulo OIP. ab illis contento. Supponitur autẽ pun-
ctum O. Esse infra arcum NI.

Data. Arcus PI. gr. & sin. ut proximè. Arcus IO.
grad. 19. 34. & sin. ut proximè. Differentia arcuum. g.
73. 57. sin. vers. 72352. Angulus PIO. gr. 70. 13. 55
sin. vers. 66178.

Operatio Prima.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 99812. 33490. 33427. Primum in-
uentum.

Operatio Secunda.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 33427. 66178. 22121.
72352.

94473. sinus vers.
arcus PO. quesiti est ergo gr. 86. 49. 54.

Quo-

Corell.

44 De tribus nouis Stellis

Corell. 1. Quoniam itaq. arcus PO . est gr. 86. 49. 54. complementum, adeoq. latitudo noua erit gr. 3. 10. 6. Et erit Borealis cum arcus PO . sit minor quadrante.

Corell. 2. Patet hinc quantum distet à suis datis Keplerus, qui latitudinem ponit solum g. 1. 56. cum ab observationibus ipsæ à quibus ipse suos calculos deducit, latitudo methodo uere trigonometrica eliciatur duplo maior, atq. ipse asserat: et hoc si sumatur 0 inferius: at si sumatur supra NI . multo maior differentia erit, ut mox.

Probl. Quartum.

Inuestigare eundem arcum PO . existente puncto O . supra arcum NI .

Rursus arcus PI . & IO . iidem, qui in proximo antecedente Problemate, & tota idcirco prima operatio & primū inuentum idem scilicet 33427. Eademq. differentia arcuum, & idem sinus uersus eiusdem differentie, nempe 72352. Solus angulus OPI . diuersus pro gradibus nempe 70. 13. 55 est nunc gr. 59. 55. 55. cuius sinus uersus est 49896 sola itaq. secunda operatio peragenda est subiectum in modum.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	33427.	49896.	16678.
			72352.

89030. sin. uers. ar
cus PO . erit is itaq. dum punctum fuerit superius g. 83. 42 6.

Corell. Latitudo ergo, ut complementum arcus PO . erit 6. 17. 54. multo itaq. maior differentia adhuc inter hanc, & Kepler-

plerianam latitudinem: in sequentibus itaq. retinebimus inferius O. ut cuius situs minus recedat à Kepleri calculis.

Probl. Quintum...

Inuestigare in triangulo eodem POL. angulum IPO. differentiam nempe longitud. humeri Sagitt. & nouæ ex omnibus lateribus datis. innotescet. ita longitudo stellæ nouæ.

Progreßus idem, qui semper...

Data. Arcus PI. eiusq. sinus, ut antea. Arcus PO. gr. 86. 49. 54 sin. 99847. Differentia arcuum 641.6. sinus versus 68. Arcus IO. gr. 19. 34. sin. vers. 5775. Differentia sin. vers. 5095.

Prima Operatio...

I. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
100000. 99847. 99812. 99659. Primū inuentū.

Secunda Operatio...

99659. 100000. 5095. 5112. sin. vers. anguli
quæ sit POL. est itaq. gr. 18. 24.

Cum itaq. humeri Sagittarij longitudo sit gr. 6. 54. 30 Corell.
Capric. si ab ijs auferantur gr. 18. 24. restabunt gr. 18. 30.
30. Sagitt. loco gr. 17. 44. eiusd. Sagitt. quam longitudi-
nem tribuit nouæ Keplerus.

Probl. Sextum...

Longitudinem, & latitudinem eiusdem nouæ indagare
ex ijsq. observationibus: at conferendo distantias stellæ
nouæ à sinistro genu ophiuchi, & à capite eiusdem.

Retenta eadem figura in qua V. est ophiuchi caput, ductis Inuerio ar-
que arcibus NV. OV. primo quærendus arcus NV. distan-
tia capitis ophiuchi à sinistro eius genu: in triang. ergo FNV.
dantur duo arcus PN. & PV. nempe PN. gr. 78. 30. ut
supra.

supra, & PV. complementum latit. capitis ophiuchi gr. 54. 23. Daturq. angulus NPV. differentia longitudinis capitis ophiuchi, & sinistri eius genu est autem ea differentia arcus inter gr. 3. 42. 20. Sagitt. & gr. 16. 53. 30. eiusdem erit itaq. differentia g. 13. 11. 30. dabitur ergo etiam arcus NV. gr. 26. 54. 32. contraho calculos ob breuitatem sat sit in superiore praxi extendisse.

II.
Inuentio
Ang. PNV.

Secundo loco querendus angulus PNV ex omnibus arcubus datis, prius quidem datierant PN. PV. nunc inuentus est NV. reperietur ex Canone trigonometrico angulus PNV. gr. 150. 24. 48.

III.
Inuentio
ang. NVO

Tertio loco querendus angulus NVO. ex datis scilicet omnibus arcubus trianguli NVO. nempe arcus NV. proxime inuentus gr. 26. 54. 32. Arcus OV. distantia noua à capite ophiuchi est gr. 34. 2. 30. ut in initio huius capitis. Arcus ON. distantia noua à sinistro genu ophiuchi gr. 16. 52. ibidem ex Canone ergo trigonometrico dabitur angulus NVO. gr. 30. 26. 12.

IV.
Inuentio
Ang. PVO

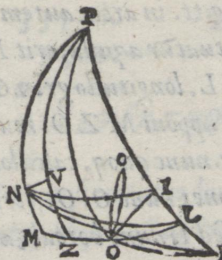
Quarto loco colligendus angulus PVO. quoniam ergo si duo anguli PVN. NVO. sin. uliungantur, emergant gr. 180. 51. erit quod ex illis componitur nō angulus PVO. sed apposta cuspis, qua detracta ex quattuor rectis restabit angulus PVO. gr. 179. 9. ex hoc etiam intelligitur arcum PV. facere eclipticam inter longitudinem sinistri genu ophiuchi, & longitudinem noue, quod, & respondet proxime indagini, & assertioni Kepleri, & communi: nam longitudo capitis ophiuchi est gr. 16. 53. 30. Sagitt. & longitudo noua ponitur, vel grad. 18. vel propè, vel ultra.

V.
Inuentio
Arcus PO

Quinto loco querendus arcus PO. ex datis reliquis duobus

bus arcubus triangul. PVO. & angulo PVO. quē continent.
reperietur autem arcus PO. gr. 88. 25. 37.

Sexto latitudo itaq. noua, cuius est complementum PO. VI.
erit g. 1. 34. 23. minor quam ex precedente indagine, & mi latit. noua
nor quam Kepl. min. 21. 37. ut amba indagine refragen-
tur Keplerianae indagine, neq. inter
se consent. unde aperte constat ob-
seruationes non coherere sibi ipsis;
proindeq. alterā ipsarum (ni plures)
falsam esse: verum tanquam prorsus
illę vere sint, proseguātur in laginē.



Septimo loco querēdus OPV. an-
gulus. ex omnibus ar. ubus datis in
triangulo PVO.

Quoniam ergo PV. est gr. 54. 23. PO. g. 88. 25. 37 ar
cus VO. g. 34. 2. 30. erit ex Canone trigonometrico angu-
lus OPV. g. 0. 17. quibus minutis adiectis longitudini capitis
ophiuchi scil. g. 16. 53. 30. Sagitt. resultabit longitudo stel-
le nouae in g. 17. 10. 30. itidem Sagittarij pro g. 17. 44. ubi
statuit eā Keplerus. Secūda indago esto, cum stella matutina
apparuit queramus, quae tū quęq. fuit eius lōgitudo, & lati-
tudo ex ipsiusmet kepl. obseruationibus: at vera methodo. idē
vero erit progressus, qui precedēs, idemq. ordo summus ve-
ro conferendas distantias obseruatas à Keplero die 12. Feb.
anno 1605. fuerunt vero, ut supra Cap. 8.

Corde Scorpij. grad. 14. 55. } Correcta gr. 14. 53
Noua a }
Aquila. grad. 45. 45. } Correcta gr. 45. 43

Ggg

Re-

VII.
Inuētio an-
gul. OPV.
i. lōgitud.
nouae.

418 De tribus nouis Stellis

Retenta ergo superiore figura in qua notetur in arcu PL punctum I. inter polum, & eclipticam ducanturq. arcus OI. NI. sumo, & hic punctum O. inferius eam ob causam, quam postea subijciam. Intelligatur vero N. cor Scorpij eritq. NM. eius latitudo grad. 4. 27. M. eius longitudo gr. 4. 1. Sagitt. in arcu autem PL. punctoq. ibi L. nouiter signato statuatur aquila; erit IL. eius latitudo borealis 29. 21. 30. & L. longitudo gr. 26. 12. Capric. quae omnia cum Keplero supponi M Z O. mus. reliqua subiecto ordine perquirantur. nunc quoq. calculos prosequemur. Nunc vero intersectiones nunc O. O. fieri ab arcubus designatis super polis N. I. sed I. nunc boreali, ac superiore; non, ut antea australi; & inferiore.

Probl. Sextum.

In triangulo PNT. quaeritur arcus NI. distantia scilicet cordis Scorpij ab Aquila. ex reliquis duobus lateribus datis & angulo, quem continent.

Est angulus NPI. gr. 52. 11. tantus enim est arcus M L. differentia longitudinum Scorpij cordis, et Aquila aecus scilicet inter g. 4. 1. Sagitt. atq. 26. 12. Capric. huius sin. vers. est 38686. Arcus PN. complementum latit. cordis Scorpij gr. 85. 33. cuius sin. 99699. Arcus PI. complementum latitud. Aquile gr. 60. 38. 32. cuius sin. 87157. Differentia ergo arcuum gr. 24. 54. 30. sin. vers. 9301. ex his ergo datis iuxta Canonem trigonometricum duplici operatione regula aurea eruemus NI. arcum gr. 55. 8. 15. tantaque est distantia cordis Scorpij, & Aquila. operationes regulae sunt sequentes duae.

Pr-

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99699.	87157.	86695.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	86695.	38686.	33538.
			9301.

42839. sin. vers. ar.

eius NI. q̄asiti, est is itaq. 2. 55. 8. 15.

Hæc erit distantia dictarum stellarum si notatas latitudines accipiamus: at vero si Tychonianas aliqua est discrepantia, quàm nunc prosequamur.

Alter ex descriptione Tychonis.

Tycho itaq. ponit * ad completum annum 1600. longitudinem Aquilæ, vel ut is vocat lucidæ in scapulis vulturis in gr. 26. 9. Capric. at quoniam ex eiusdem sententia singulis annis variat, augeturque longitudo fixarum secundis 51. & à Kal. Janu. usque per totum mensem secund. 4. fit longitudo stellæ die secunda Februarij anno 1605. min. 3. 28. adeoq. tum fuit longitudo in gr. 26. 12. 28. Capric. cor item Scorpij ponit secundum longitud. in grad. 4. 13. Sagitt. facta itaq. additione minut. 3. 28. fuit observationis tempore longitudo stellæ in gr. 4. 16. 28. Sagitt. vnde hac ratione angulus NPI fuit gr. 51. 56. loco gr. 52. 11. sin. autem eius versus 38342. Reliquis ita firmis remanentibus solum is angulus, ac sinus mutatur; proinde eadē permanente prima operatione, eodemq. primo inuēto 86695. solum secunda operatio hunc in modum mutabitur.

* 1. prog. cap. 168.

Ggg 2

Ope-

Operatio Secunda mutata.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	86625.	38342.	33240.
			9301.

42541. sinus vers.

quæ sit, arcus NI. erit itaq. gr. 54. 55. 45.

Tanta ergo fuisset, essetq. ex hoc calculo distantia stellarum. Ptolomæus tamen differentiam longitudinum ponit inter eadem stellas gr. 51. 10. cum Aquilam statuat in g. 3. 50. Capric. Cor Scorpij in gr. 12. 40. Scorpiat Copernicus differentiam eandem facit gr. 51. 8. cordi enim Scorpij tribuit longitud. gr. 216. 2. at Aquila tribuit gr. 267. 10. si Ptolomæum retineamus, cui certe (viro tanto in tantaq. aeris puritate) multum tribuo, distantia earundem stellarum esset gr. 54. 17. 27. veruntamen magis convincetur Keplerus ex doctrina Tychoonis, quam Ptolomæi. Tycho enim ergo sequendo statuemus distantiam Aquila, & Cordis Scorpij gr. 54. 55. 45. ut proximè, eiusmodiq. distantia supposita quaræmus explicitis calculis, & distinctis problematibus, quæ sequuntur. proportionem autem respondentem ijs, quæ in vestigia indagine quæsiuimus.

Probl. Septimum.

Inuestigare in eodem triangulo PNI. Angulum PNI. ex datis omnibus arcibus. iuxta Canonem trigonometricum.

Erunt ergo data, et duæ reg. aures operationes, quæ sequuntur

Data. Arcus PI. g. 60. 38. 30. eius sin. 87157. ut proximè. Arcus NI. g. 54. 55. 45. sin. 81844. Differentia arc. 5. 42. 45. sin. vers. 496. Arcus PN. 85. 33. sin. vers.

92241.

Differentia sin. uersorum. 91745.

Prima Operatio.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 87157. 81844. 71332.

Operatio Secunda.

71332. 100000. 91745. 128617. Est itaque

128617. sinus uersus anguli quæsitæ PIN. qui idcirco est

grad. 106. 37. 42.

Probl. Octaum.

Inuestigare in triangulo NIO. ex omib. arcub. tri-

anguli eiusdem datis. Iuxta scilicet (an)them trigonometricum.

Eiunt itaq. data. Et due regule auree operationes, quæ sequuntur.

Data. Arcus NI. ut proximè gr. 54. 55. 45. sin. 81844

Arcus IO. distantia noue ab Aquila 45. 43. sin. 71590

Differentia arcuū g. 9. 12. 45. sin. uers. 1290. Arcus NO.

g. 14. 53. sin. uers. 3355. Differentia sin. uers. 2065.

Operatio Prima.

1. ter. 2. ter. 3. ter. 4. ter.

100000. 81844. 71590. 58592.

Operatio Secunda.

58592. 100000. 2065. 3524. Est itaque

3524. sin. uers. anguli quæsitæ NIO. proindeq. is erit gr.

15. 15. 27.

Quoniam ergo angulus PIN. inuentus est gr. 106. 37. Corell. De

42. nunq. repertus est angulus NIO. gr. 15. 15. 27. resul. ang. PIO.

Est totus ang. PIO. qui ex illis componitur g. 121. 53. 9.

Probl. Nonum.

Inuestigare in triangulo PIO. arcum PQ. complementum

scilicet

422 De tribus novis Stellis

scilicet latitudinis noua: ex reliquis duobus arcibus in eod. triangulo datis, & angulo quem continent P10. Dato. Iuxta scilicet Canonem trigonometricum.

Erunt itaq. data, & duae operationes regula aurea, quae sequuntur.

Data. Arcus P1. eiusq. sinus, vt probl. 7. Arcus 10 eiusq. sinus, vt in praeced. Differentia arcuum 14. 55. 30 sin. vers. 3373. Angulus P10. g. 121. 53. 19. sin. vers. 152822.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	87157.	71590.	62396.

Operatio Secunda.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	62396.	155822.	95355.
			3373.

98728.

Est ergo 98728. sin. vers. arcus quae siti P0. quocirca

Latit. ma. erit gr. 89. 16. 16. latitudo itaque noua O. fuit tum gr. 0
tut. Stellaz. 43. 44.

Corell. De Quoniam itaque latitudo nunc deducta matutine stellae
diff lat ma fuit, vt videmus solum minut 43. 44. vespertina vero si
tut. & vesp. observationes recipiamus die 21. Octob. iuxta Calend. Gre-

gorianum distantiarum nouae à sinistro genu ophiuchi, & ab humero Sagitt. iuxta Corell. primum probl. 3. huius cap. fuit latitudo 3. 10. 6: differentia itaq. inter vespertinam, & matutinam latitudinem hoc modo fuisset gr. 3 26. 22. quae longe excedit differentiam duorum minorum, quam asirue-

re

re nititur Keplerus: sed plurimum etiam differentiam sex
minutorum quam aliquando permittit. Quod si accipiamus
latitudinem prouenientem ex observationibus distantiarum
eiusdem noue à sinistro genu itidem ophiuchi, & ab eiusdem
capite iuxta probl. sextum huius pariter capitis; est ea san-
minor solum enim gr. 1. 34. 43. inter quam tamen, & hanc
matutinam intercedat differentia minar. 50. 39. quæ mul-
to maior differentia est, quam asserta à Keplero.

Suppono autem O. stellæ locum esse infra arcum NI. in
in hac quoq. indagine extra enim arcum NI. necesse est eam
ponere siquidem cum distet à puncto I. gr. 45. 43. & à pun-
cto N. 14. 53. oporteret secus arcum NI. esse gr. 60. 36.
at est solum 54. 55. 45. est ergo statuenda stella extra ar-
cum NI. vel ergo supra vel infra: at non supra etenim si su-
pra poneretur obtineret maiorem latitudinem arcu NM. quæ
latitudo est gr. 4. 27. abhorrores itaq. magis à Kepleri lati-
tudine: præterquam, quod etiam dissentiret à uespertina lati-
tudine, vel gr. 3. 43. 16. vel ut minimum 1. 17.

Annotatio

Probl. Decimum.

In eodem triangulo POI. inuestigare angulum OPI. dif-
ferentiam scilicet longitudinis inter nonam, & Aquilam ex
omnibus eiusdem trianguli lateribus. Iuxta scilicet Canonem
trigonometricum. Erunt ergo data, & duæ operationes re-
gula aurea, quæ sequuntur.

Data. Arcus PO. gr. 89. 16. 16. sin. 99992. Ar-
cus PI. g. 60. 38. 30. sin. 87157. Differentia arc. g. 28. 37.
46. sinus vers. 12227. Arcus IO. gr. 45. 43. sin. vers.
30172. Differentia sin. vers. 17952.

Pri.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	99992.	87157.	87150.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
87150.	100000.	17952.	20598.

Est itaq. 20598. sin. vers. anguli quæ sit OPL. quocir-
ca is erit grad. 37. 26. 13.

Corell. de longitudine Nouæ.

Differētia
matut. &
vesp. longi-
tud.

Quoniam ergo Aquilæ longitudo ponitur gr. 26. 12. 28.
Capric. si detrahantur gr. 37. 26. 13. nunc inuenti relin-
quetur longitudo noua gr. 18. 46. 15. Sagitt. at erat ex pri-
ma indagine vespertina longitudo eius gr. 18. 30. 30. at idem
Sagitt. differentia intercederet matut. 15. 45. at si suscipia-
tur, conferaturq. longitudo vespertina ex secunda indagine
scilicet ex Probl. 6. erat gr. 17. 26. 37. Sagitt. differentia
inter hanc matutinam, & illam vespertinam erit g. 1. 19.
45. quæ singulæ differentie sunt maiores vultu statutus à
Keplero.

Probl. Vndecimum.

Indagare iterum longitudinem, & latitudinem stellæ no-
uæ, cum matutina apparuit ex observationibus David Fabri-
tij distantiarum eiusdem nouæ à capite ophiuchi, & genu e-
ius sinistro.

Distantie obseruatæ fuerunt? A Capite ophiuchi g. 34. 0.
Nouæ. } A Genu ophiuchi g. 16. 46.

Contraham calculos, ut in sexto Probl. eodemq. procedam
progressu. Posito ergo genu ophiuchi puncto N. erit M. eius
longitudo gr. 3. 42. 20. Sagitt. & arcus MN. eius latitu-
do

de erit gr. 11. 30. Positoq. *V*. ophiuchi capite erit *Z*. longitu-
do ipsius gr. 16. 53. 30. Sagitt. & arcus *ZV*. latitudo gr.
35. 37. His suppositis primo loco quædus est; arc. *NV*. distā-
tia capitis à genu ophiuchi: at fuit antea reperta gr. 26. 54.
32. supra probl. 6.

Quærendus secundo angulus *PNV*. fuit vero reper-
tus eodem Probl. gr. 150. 24. 48.

Tertio loco quærendus angulus *NVO*. qui elicietur
ex omnibus arcibus datis (*NV*. gr. 26. 54. 32.) *VO*. gr.
34. *NO*. gr. 16. 46. iuxta ergo Canonem trigonometricum
angulus *NVO*. proveniet gr. 30. 25. 44.

Quarto loco quærendus angulus *PVO*. quoniam er-
go iuncti anguli *PVN*. *NVO*. faciunt gr. 180. 50. 32. fa-
ciunt cuspidem versus *N*. non angulum; in contrariam itaq.
partem angulus *PVO*. erit reliquorum ad quattuor rectos
gr. 179. 9. 28.

Quinto loco querendus arcus *PO*. complementum scili-
cet latitudinis tunc novæ ex datis duobus lateribus *PV*.
VO. & angulo *PVO*. ex proxime dictis: inuenietur autem g.
88. 22. 45. erit itaq. latitudo stellæ gr. 1. 37. 15.

Sexto loco quærendus angulus *VPO*. ex datis nempe om-
nibus arcibus trianguli eiusdem *PVO*. inuenietur autem gr.
0. 59. quæ minuta si adijciantur longitudini capitis ophiuc.
quæ est gr. 16. 53. 30. Sagitt. prodibit longitudo stellæ no-
væ in gr. 17. 52. 30. itidem Sagittarij.

Differentia quoq. non spernenda ex hac Fabritiana obser-
vatione nascitur loci matutina à vespertina loco ad eclipticā
nam si conferamus quem nunc locum deduximus cum eo, qui
ex prima indagine vespertina emerfit differentia latitudi-

arcus NO
quantitas.

2.
Ang. PNV.
quantitas.

3
Ang. NVO.
quantitas.

4.
Ang. PVO.
quantitas.

5.
Arcus PO.

latit. novæ

6.
Aug. vro.
Magnit.

7.
Longit. no-
væ.

Corell.

Hhh

nis

426 De tribus nouis Stellis.

nis intercedet gr. 1. 32. 51. longitudinis min. 38. quod sane discrimen longe infra lunam deerrudere potest phenomenon. quod si conferamus hanc cum secunda vespertina inuestigatione, erit discrimen longitudinis gr. 0. 42. latitudinis vero minut. 2. 52. parua quidem; at qua cum differentia longitudinis stellam, vel teste Kepl. (ut ex sequentibus patebit) reddere potest multo inferiorem sole: at conferendo cum matutina obseruatione Prage differentia latit. visarum erit minut. 53. 31. & differentia longitudinum visarum m. 53. 45.

CAPVT XIII.

Rationes, quib. probat stellam fuisse caelestem.
Keplerus, afferuntur.

Adductis iam, & expensis fundamentis, quibus innituntur Kepleri rationes, quas ille pro celesti stella proposita sede affert, ordo poscit, ut eas ipsas rationes referamus primum (quod in presenti capite) deinde soluiamus, quod in sequenti praestabimus. Conclusionem, quam ipsemet proponit * eiusdem verbis scribo. Principio inquit demonstrabo sidus fuisse non tantum supra lunam, sed ne ipso quidem sole propinquius. potuisset conclusio simplex proponi hunc in modum. Stella Anni 1604. non fuit infra solem. verum cum Kepleri probatio bipartito procedat, medioq. termino ita diuiso utatur, necesse fuit eam etiam diuidere. haec sunt verba Kepleri medium rationis afferentis. Iam probandum est, quod sidus nouum fecerit mino-

rem

Libert Tertius: 47

rem parallaxim quam Luna, & non maiorem quā Sol.
 resoluamus rationem iuxta analysis Canones. Et erit.

Omne phenomenon, quod facit minorem parallaxim, quā Luna, & non maiorem, quam Sol, est altius Luna, et non inferior Sole. Prima Ratio.

Stella noua anni 1604. fecit minorem parallaxim, quā Luna, & non maiorem quā Sol. ergo stella noua anni 1604 fuit altior Luna, & non inferior sole.

Maiorem supponit, ut certam, & iam manifestam minorem probat quoad primam partem hoc ratiocinio.

Nisi parallaxis stella noua fuisset minor lunari, in locis et distantijs a vertice, in quibus obseruata fuit, cōtinuisset saltem minuta 52. secundum longitudinem, & secundum latitudinem minut. quinq. Prosyllog.

Probat hanc consequentiam ex Tabulis Magini, & suis.

At parallaxis stelle non continuit min. 52. secundum longitudinē. & 5. secundum latitudinem: sed intra sex minuta stetit secundum longitudinem; secundum autem latitudinem fuit nulla.

Ergo stella noua fecit parallaxim minorem lunari.

Assumptum, nempe parallaxim stella stetit intra sex minuta probat; etenim cum stella in occasu primum visa est, & deinceps in ortu in eodem ferme loco visa est, differentiaque sola intercessit minorum pauciorū quam sex, quae etiā min. paucula reijcit in instrumenti vitium, & in refractionem Keplerus. ex obseruationibus ita rem se habuisse demonstrat. Anno enim 1604. die 21. Octobris ex tribus stellis scilicet capite ophiuchi, sinistro eius genu, et humero Sagittarij Assumpti.

Hhh 2 inuen-

inuenta est longitudo stellæ dum esset vespertina in gr. 17. 39. & 17. 40. & 17. 42. Sagitt. die vero 12. Februarij cum matutina iam esset, reperta est eius longitudo in gr. 17. 40. 20. Sagitt. at ex corde Scorpij in gr. 17. 44. 20. ut maxima differentia fuerit minut. 3. 20. quæ intercedit inter g. 17. 39. & 17. 44. 20. intra sex itaq. minuta. at minorem fuisse adhuc differentiam vere inde conicitur: quod David Fabricius observatione ipse sua ex corde Scorpionis exhibet longitudinem stellæ in gr. 17. 42. Sagitt. non autem 17. 44. 20. ut restet differentia minut. 3. ea vero falsæ sunt loca stellæ supponit ex dictis a se in cap. suo 13. quod nos expendimus, & refutauimus in assignatione præsertim, ac indagine locorum stellæ antea cap. 11.

probatio. 2.
part. min.

Erat secunda pars minoris non fuisse parallaxim maiorem solari. probat ipsam hoc per syllogismo. Parallaxis solaris fuisset in locis observatis minut. 3.

Parallaxis nouæ fuit solum minut. 2. Hanc probat contrahendo parallaxim, quam intra sex minuta dixerat, ad duo ex tribus observationibus, quæ singula continet differentiam visam minorem tribus minutis, & intra duo stant.

Ergo parallaxis stellæ non fuit maior solaris.

2. Ratio.

Omne phænomenon, quod ex duobus diuersis terræ locis observatum parallaxim minorem lunari subit est supra lunam.

Stella noua observata Præge, & in ost. frisia parallaxim subiit minorem lunari; ergo stella noua fuit supra lunam.

Probat minorem. Nam Luna passa esset in ea differentia locorum parallaxim sex minut. at stella minorem passa est, (si quam tamen est passa) Conferendo enim observationes Fabricij cum observationibus Kepleri; & reliquis Præge peractis

actis, intercessit differentia, vel nulla, vel pauculorum minorum, & pauciorum sex; ergo stella passa est parallax. in minorem lunari.

In via Copernici sex grad. parallaxis Saturni altitudini 3. Ratio. conuenit.

Ergo parallaxis duorum minorum ad multo maiorem altitudinem extollit phenomenon ad 2060000. scil. semidiametros terra, ut ipse latè deducit.

Alia ratio uidetur esse quam Keplerus idem inferit inter confirmationem prioris rationis, & est. Si in altitudine lunari solum fuisset stella, & non excelsior non potuisset in eodem loco inter stellas fixas semper, & ab omnibus obseruari.

Alia Ratio

At uisa semper, & ab omnibus in eodem inter stellas fixas loco est.

Ergo stella fuit excelsior luna.

Hæ sunt mathematica rationes. sunt postea phisicæ, quas infra suo loco reponam. Cap. scil. 18.

CAPVT XLV.

Soluuntur rationes allatæ.

Soluamus nunc rationes, quod est ex precedentibus facillimū. nituntur omnes eo fundamento quod stella passa sit differentiam inter loca uisa minorum pauciorum sex; immo neque forte plurium duobus. Quod fundamentum, & nusquam demonstratum, sed fallaci methodo à Keplero de-

deductum ostendimus Cap. 11. & falsum esse receptis eiusdem observationibus, ac alijs, quas laudat, demonstrauimus cap. duodecimo, repetamus breuiter demonstrata. ex prima ergo indagine vespertina latitudo fuit grad. 3. 0. 6. ut ex priore indagine matutina fuit gr. 0. 43. 44. differentia itaque visa latitudinum hac ratione esset grad. 2. 26. 22. si conferatur secunda indago matutina cum eadem prima vespertina, esset differentia gr. 1. 32. 51. si conferatur prima matutina cum secunda vespertina, esset differentia minut. 50. 39. quae differentiae quantum excedant differentiam quinque minutorum latitudinis, quam differentiam altitudinis lunari assignat Keplerus, satis est apertum. Sola secunda matutina inquisitio cum secunda vespertina comparata differentiam tantum minut. 2. 52. infert, ut semper falsa dicat Keplerus dum nullam penitus fuisse autumat. applicemus nunc dicta, ac repetita solutioni rationum, & primo loco primae.

Soluitur
prima ratio

Falsum ergo est assumptum primi prosyllogismi ad minorem; saltem incertum. Nempè differentiam parallaxis secundum longitudinem stetisse intra sex minuta; hoc omnes indagine demonstrant falsum. at fuisse minorem 52 minut. aliqua indago refutat, aliqua suadet; incertum itaque & nutans est: differentiam secundum latitudinem nullam esse. observationes omnes seu ex illis ducta indagine renuunt & non esse maiorem quinque minutis plures refutant, unica annuit. ad secundam rationem transeamus.

Solut. 2. ratio-
tionis.

Secunda, & ratio ex iisdem soluitur; si enim conferatur indago ex observationibus David Fabritij, quam problema-
te 11. peregrimus cum observatione secunda vespertinarum, quae duae observationes procedunt ex distantia nouae ab iisdem

dem fixis, capite & humero sinistro ophiuchi. est differentia inter eas secundum longitudinem minut. 42. secundum latitudinem fere 3. minut. qua differentie multum excedunt differentiam sex minorum, quam negat repertā esse in stellæ nouæ observationibus ostensæ habitis à Fabritio præ observationib. suis habitis Praga. falsa ergo est minor secundæ rationis, & falsū pro syllog. ad illam assumptū: quod est differentiam fuisse minorem sex minutis.

Tertia ratio facile soluitur si dicamus non adherere positioni Copernici immò refragari nos prorsus, idq. rationib. satis firmis, quas infra Cap. 17. afferemus. at suscepta etiam hypothesi motus terræ, non adhuc rationem viri esse efficacē: non enim antecedens illud. Parallaxis sex graduum conuenit Satur. est uniuersale, ut omnis eiusmodi parallaxis illi conueniat; cum & phænomeno infra lunam conuenire possit. immò necessario si (detur casus) conueniat. neq. etiam parallaxis. seu commutatio, quam tribuit Copernicus Saturno est eiusdem notæ cum hac de qua nunc agimus. in dicto Cap. 17. num. ultimo. sed summa interim solutionis sit nos non asserere positioni Copernici.

Sol. 3. rat.

Quarta ratio quoniā à Keplero inter phisicas ponitur, nos etiam eā cum phisicis soluemus infra Cap. 18. interim tamē commemorabo hanc ipsam à me solutam lib. antecedente Cap. 2. Hæc satis superq. ad soluendas Kepleri rationes tamē pro subtilitate disputationis, & pro celebritate curi satius existimaui Caput 15. Kepleri huc ad verbum importare. & rationes ex eo adductas in eius ipsius verbis agnoscere, & solutiones nostras illis ipsis applicare, pleniores ita solutiones euadent, etiam certi erunt legētes. me nihil Keplero in eius rationibus

nibus cōgerendis imposuisse: Eia ergo instituamus dialogum, in quo interloquutores Keplerus, & Claramontius. Ille vero conceptis verbis ea loquetur tantum, quę in cap. 15. De stella noua scripsit; nihil ultra.

CAPVT XV.

Prima pars Decimi quinti Kepleri Capitis, quę continet primam rationem expositarum, eiusdemque censura.

1.
Keplerus.

Quo diligentius hunc locum excoluit summus ille astronomus Tycho Braheus, hoc breuius me hinc egopotero expedire.

Claram.

Tycho demonstrauit, vel conatus est demonstrare stellam anni 72. Et Cometas sequentes fuisse æthereos, quid eę demonstrationes faciunt ad cōcludendum stellā anni 1604. fuisse caelestem, vt possit se Keplerus breuius expedire? immo cum ille premonstrauerit viam diligentiozem, reprehenderitque eos, qui minus diligēter easdē indagines sunt prosequuti; hic tenebatur præceptoris monito ad eandem diligentiam præstandam; quę nisi suffragata est Tychoni ad eruendam veritatem; saltem specie veritatis potuit præstringere iudicia multorum: at huius laxa methodus neque inueniet, neque laceffet veritatem.

2.
Keplerus.

Principio demonstrabo sidus hoc fuisse non tātum supra lunam: sed ne ipso quidem sole propinquius.

Claram.

Sensus est primo se loco demonstraturū stellam non fuisse

se

se nobis sole propiore. At secundo loco ad calcem nempe capitae demonstrabit immensam à nobis eius distantiam, ut in rubrica proponit semidiametrorum nempe vsq. 2060000 terra suscepta positione Copernici, quam ipse Ptolemaica, & Tychoonica praefert.

Demonstratio facilis.

Ego neq. facile arbitror, neq. difficile: sed omnino impossibile: neq. n. falsi potest esse demonstratio. exitus rem ostendit.

Cum enim motum verum nullum habuerit.

Improprie hic loquitur pro motu proprio, quo caruisse stella dicitur, ipse motum verum non habuisse asserit: at cum diurno motu mota sit (id ipsemet fatetur, & res loquitur ipsa) vel parallaxi caruit, & motum verum eundem cum viso habuit, vel parall. passa est, & motu veru distinctum à viso obtinuit: alterutro modo semper motu veru sortita est.

Si propinquius fuisset ipsa luna plus locum sub Zodiaco apparentem commutasset quam luna itaq. saltem ad visum per aliquantulum caeli spatium discurre apparuisset etiam si re vera quiescens.

Si commutationem loci hic capiat pro parallaxi (veluti capit inter dum Copernicus) uerum sane dicit, at meo iudicio non satis proprie loquitur. Si vero proprie vocem accipiat, falsa dicit: nam luna totum Zodiacum peragrat, phenomenon autem solo diurno motu raptum pauculos eos solos gr. vel min. tantum videretur moueri, quos, quae ue importaret parallaxis, et demum (ut Kepl. ipse subiicit) per aliquantulum caeli spatium discurre apparuisset, non per totum Zodiacum.

Lucis capiat lector paulo imperitior.

Totum hoc exemplum agit, quod rude esse, rudibusq.

3.
Keplerus:
Claram.

4.
Keplerus:
Claram.

5.
Keplerus:

Claram:

6.
Keplerus:
Claram.

434 De tribus nouis Stellis.

se proponere profitetur Transilio. hic nos actiuam, & certitudinem poscimus. dico tamen exemplum non satis quadrare proposito: est siquidem propositum declarare quomodo phenomenon etiam si immotum, locum sub Zodiaco mutare videatur ex parallaxi: at exemplum declarat quomodo locum mutet sub eodem verticali. sunt hæc longe inter se diuersa.

Tum probandum est, quod sidus nouum fecerit minorem parallaxim quam luna, & non maiorem quam Sol.

Hæc est ratio, vel minor rationis primæ, quam & nos Cap. 13. primo loco attulimus. subintelligitur autem maior procul dubio vera, quam nos. tum quoq. vi. vi. analysis emergentem aggressi sumus nempe. Omne phenomenon faciens minorem parallaxim quam luna, & non maiorem quam sol est supra lunam, & non infra solem. hæc inquam maior vera; at falsa minor, in eiusq. probatione deficiet author.

Adeoq. absque dubio nullam.

Quanam hæc consequentia? non est parallaxis maior quàm solis; ergo absq. dubio nulla? Keplerus ipse infra in hoc capite tribuet soli parallaxim trium minutorum: at non rectè infertur. non est parallaxis maior tribus minutis, ergo absque dubio nulla.

Probo id duplici via.

Nempe prior via erit ex observationibus Stellæ in diuersis celi sitibus existentis, at ex eodem terra loco. Secunda autem erit ex observationibus habitis in diuersis terræ locis: sed non stabit dictis in prima quoq. interponet observationes in diuersis terræ locis peractas, earumq. comparisonem scilicet comparabit peractas in ostfrisia cum peractis Praga. ad

primam viam consideremus.

Primum sic. Obseruatum est sidus mense Octo-
bri versans in Occasu: mensibus vero Februarij, & Martij versans in Ortu habens eundem semper locū
intra sex minuta.

At vidimus si obseruationes verae omnes fuerint, mutas
se locum secundum latitudinem interdum siue ex aliquibus
obseruationibus grad. 2. 26. ex aliquib. 1. 32. 51. ex alijs
minut. 50. 39. secundum longitud. minimam fuisse differen-
tiam minut. 16. circiter. at ex aliquibus obseruationib. ma-
ior est gr. 1. 19. semper nempe multo maior differentia sex
minutis. Vel ergo vere sunt obseruationes, quas adducit,
ac laudat Keplerus, & falsum est intra sex minuta eundem
semper locum à stella retentum, vel falsè, & cur nos inani-
bus, & fallacibus fatigat, seq. minus accuratum mathema-
ticum producit? & demum est utroq. modo falsus Keplerus,
etenim falsis obseruationib. vel falsis propositionib. vititur.

Quæ refractionum, & apud me instrumenti vitio-
lo desiderari potuerunt.

Nunc contra causam ipse suam loquitur. Vult diminue-
re parallaxim, at imprudens auget: etenim refractione minuit
parallaxim, ut non semel vidimus. adeo ut quacunque
illa subtrahat, sint addenda parallaxi ad ipsam integram ha-
bendam; si itaq. sex minuta vitio refractionis desiderantur,
sunt ea parallaxi restituenda, quæ tanto maior euadet, eaq;
auctione crescet. maior itaq. erit, saltem non minor sex mi-
nutis.

Nam Anno 1604. ¹¹ Octobris ex tribus stellis in-
uentis est locus noue in 17.39. 17.40. 17.42. Sagit-
tarij

436 De tribus nouis Stellis

tarij cum versaretur in occasu at¹² Februari quando exorians fuit obseruata per Aquilam intuentia est similiter in 17. 40 \div per cor Scorpij in 17. 44. 20. Sagittarij, correctius ex Fabritiana in 17. 42. Sagittarij.

Claram.

Hec, quę nunc pro fundamento suę rationis sumit Keplerus, quam sint falsa quibus paralogismis deducta satis, superq. ostendimus, vt innixa illis ratio tota necessario ruat. interim illud quod antea innui, noto. Admiscere ipsum in hac prima via obseruationem David Fabritij, habitam in ostensia obseruationib. Praga factis, quę collatio ad secundā viā pertinet, proindeq. cōfusio quādā fit primę vię cum secundā.

13.
Kepler.

At si non longius abfuisset quam sexaginta terrę semidiametris, & quieuisset sub eodem stellarum fixarum loco, satis magnam fecisset parallaxim. Occidat. 0. Sagittarij, oriatur. 0. Geminorum. fit nonagesimus ab ortu gradus 0. Piscium, qui eleuabatur g. 23. fere distans a vertice grad. 67.

Claram.

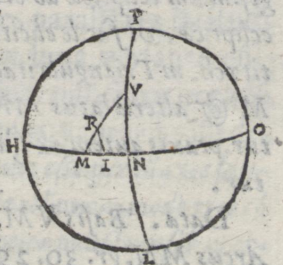
Quod de usu instrumentorum geometria accidit. aliqua scil. eorum geometria puritatem non imminuunt, vt circinus & ammissis, aliqua ad mechanicam spectant. idem de tabularum usu dicendum viderur. aliqua Tabulae necessariae sunt, ut sinuum, & chordarum, & in astronomia ascensionum reclarum, & obliquarū: at compositiores Tabulae, ubi maxima diligentia requiritur, nō sunt adhibenda: sed ex Trigonometria veritas exquisita querenda: secus enim differentia interdum non spernenda oritur, vt nunc accidit dum pro querenda distantia nonagesimi ab ascendente gradus a vertice allegat nos ad tabulas Magini, & suas: prodit enim ea distantia minor septem ferme minutis, quā in parallaxi nequaquam lunari.

lunari. multo minus in solari sunt spernenda sicuti dum quis
 piam molietur phanomenon usque ad stellas fixas eleuare,
 non potest paucula, uel secunda spernere. Keplerus interdum
 inter fixas stellam nouam collocat; licet non constanti assertio
 ne, neque in primarijs id conclusionibus. Ego itaq. ex Tri-
 gonometrie canonibus inquirā distantiā tum gr. nonagesimi
 ab ascendente à Praga uertice, ut constet distantiā gr. 67.
 quā Keplerus asserit deficere proximè septē minutis, ut dixi.

Problema Primum.

Nonagesimo existēte ab ortu g. o. Pisc. indagare oportet quā
 tū is distat à vertice Praga, cuius latitudo ponitur gr. 50. 6.

Sit Horizon P H L O. medietas
 Ecliptice H N O. ut sit O. punctum
 ortus H. punctum occasus & quo-
 niam ponitur principiu Pisc. nonage-
 simus ab oriente gradus erit in orien-
 te principium Sagittae. quod distat à
 principio Pisc. secundū ordinē signorū
 gradibus 90. Erit itaque O. princi-
 pium geminorum & H. punctum occasus erit ex consequenti
 principium Sagittae. Sit enim principium Pisc. nonagesimus
 ab ascendente gradus. Erit nempe arcus NO. g. 90. at sit me-
 ridiani arcus VM. in quo V. punctum sit Vertex Praga M.
 punctum Ecliptica in meridiano quaeritur arcus VN. Primo
 ergo indagare oportet M. Ecliptica punctū in medio cali in exi-
 stens quod nā sit. Cum itaq. in oriēte supponatur principiu ge-
 minorū, Cuius ascēsiō obliqua in Horiz. Praga est g. 31. 41.
 si ab eiusmodi ascēsiōe auferatur g. 90. adiecto nempe minori
 nu. itegro circulo restabit ascēsiō recta puncti M. g. 301. 41.



est autem ea ascensio recta gr. 29. 31. Capric. proximè, si tabula ascensionū rectarū Tych. utamur, ex ea. n. proueniunt grad. 29. $\frac{2610}{3753}$ Capric, ut iure merito minutia ob propinquitatem ad integram unitatem redigatur cum sit itaq. M. grad. 29. 31. Capric. N. uero g. 0. Pisc. erit arc. MN. iter M. scil. et principii Pisc. g. 30. 29. innoiescet pariter arcus VM. cū cōstet ex declinatione puncti M. australi (est ea gr. 20. 19.) et ex distantia verticis V. ab æquinoctiali, quæ distantia est grad. 50. 6. estq. proinde totus arcus MV. grad. 70. 25. & est angulus VNM. rectus, cum arcus à vertice ad nonagesimum eclipticæ ab ortu gradum transeat etiam per polos eclipticæ, ut facile elicitur ex prop. X. cap. 6. lib. primo Antitich. in Triangulo itaq. rectangulo VNM. datur basis VM & alterū latus MN. ergo reliquū quoq. latus VN dabitur. praxis autem ex Canone trigonometrico est, quæ subiicitur.

Data. Basis VM. gr. 70. 25. sin. secundus 33518.
Arcus MN. gr. 30. 29. secans 116039.

Operatio regulæ aureæ.

1. ter.	3. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	116039.	33518.	38894.

Est itaque 38894. sinus secundus arcus quæsi VN. qui idcirco erit grad. 67. 6. 42. septem prope minutis maior quam asserta à Keplero distantia, quæ differentia in lunari parallaxi non est spernenda; multo minus in solari esset.

14.
Kepler.

Itaq; secundum parallaticam doctrinam Cap. 9. optidorum traditam, & tabulam parallaticam sub semidiametris 60. 20. & totali parallaxi 57. 0. ostenditur parallaxi latitudinis 52. 28.

Vedu-

Deducit ex tabula sua parallatica necnon, et ex doctrina Claram.
 eadem de re tradita à se capite 9. optica sua, quanta futura
 fuisset parallaxis lune, vel phenomeni in altitudine lunari,
 quam ipse hic facit semid. 60. 20. parallaxis inquam latitu-
 dinis existente maxima parallaxi verticali minut. 57. in al-
 titudine autem semid. 60. 20. parallaxim uerticale maximā
 esse grad. 0. 57. Ut supponit Keplerus. Verum. est vero
 maxima parallaxis, quæ sit in distantia phenomeni gr. 90. à
 uertice. At quoad doctrinam quam laudat Cap. 9. optico
 rum non pari consensu est illa suscipienda*. Nam num. quar
 to proponit primo loco conclusionem falsam. eamq. probat fal-
 laci ratione. Conclusio est. Omnes parallaxes latitudi-
 nis in quocunque gradu eclipticæ luna versante esse
 æquales, dummodo idem eclipticæ punctum in eadē
 poli altitudine sit in ortu, & luna equaliter à visu di-
 stet. Sensus est conclusionis. æquales esse parallaxes lati-
 tudinis lune in quocunq. illa gradu sit eclipticæ, modo tres cō-
 ditiones retineantur. quod idem eclipticæ punctum sit in or-
 tu: quod eadem intelligatur altitudo poli semper, et quod lu-
 na retineat eandem distantiam à visu. ex duabus prioribus
 conditionibus fit, ut comparatio solum intercedat inter eos
 eclipticæ gradus, qui simul, ac semel super horizonte eodem
 sunt. Luna retinente eundem prorsus in epicyclo situm, epi-
 cycli q. centro eundem in eccentrico locum secundum Ptoleme-
 um ex tertia conditione. at secundum Copernicum proportio-
 nali situs identitate perseverante iuxta eius hypothesim.
 Hanc ego conclusionem falsam dico; demonstrationem itidē,
 qua illam astruere nititur, fallacem assero. Fallaciam ra-
 tionis detegamus. Describo autem primo figuram, quam as-
 fert.

* rīa pp.
 num. 4 c. 9
 Kepl. discu-
 tiēda pro-
 ponitur, e-
 usq. dem-
 stratio.

440 De tribus novis Stellis

Fallacia ra-
tionis Ke-
pler.

Ex prima
add prop.
8. primo li-
bro. sphæ.
Theor.

3. def. x. ele-
men.

fert Keplerus, sed clarius descriptam. sit ergo circa centrum mundi A ex GAH. circulus GPH. qui transeat per polum Zodiaci P. & verticem dati loci L. sit vero in eodem plano circulus terre BF. in quo B. sit habitatio, cuius vertex L. & punctum F. sit locus terræ polo Zodiaci subiectus, ut scilicet recta AF. producta perveniat in P. circaq. eandem diametrum GH. describamus circulum GMH. cui sit perpen-
dicularis PA. erit is circulus * ecliptica cuius P. polus sup-
ponitur. intelligamus autem nunc
circulos GMH. & GPH. in alti-
tudine lunari descriptos: ponatur
que in G puncto, ubi circulus per
polos Zodiaci, seu eclipticæ secat ec-
lipticam, luna, ducaturq. BG. &
à puncto itidem B. perpendiculari-
ris BD. ad diametrum GAH. primo ergo dicitur angulus BGD. esse angulus parallaxi tum verticalis, tum latitudi-
nis. etenim continetur linea BG. loci vis, & linea GA. ve-
ri loci, estq. utraq. ea, linea, nec non angulus ab illis cõtentus
in plano circuli cum verticalis tum latitudinis. ceteris omni-
bus firmis remanentibus dicit Keplerus in quocumque alio
puncto eclipticæ statuatur luna adhuc parallaxim latitudinis
equalem esse ipsi BGD. probat autem: nam statuamus nos
in quocunq. alio puncto M. ducanturq. rectæ BM. DM.
quoniam circulus GPH. est rectus ad subiectum eclipticæ
circulum per cuius polos transit, & GAH. est communis eo-
rundem circulorum sectio, estq. BD. in alio eorum plano
ducta eidem communi sectioni GH. perpendicularis er-
go est etiam BD. reliquo plano GMH. ad rectos ang. * quo-
cir-



circa continet angulos rectos cum omnibus rectis lineis, quas ^{*Secunda de} in plano eo subiecto contigerit* est itaq. angulus rectus BD ^{fin. ibid.}
M. in triangulis itaq. rectangulis BDG. BDM. bases BG
BM. sunt aequales. sunt enim distantia luna à vertice, quæ
ex suppositione sunt omnes aequales & BD. est communis; er
go reliqua duo latera DG. DM. inter se aequalia, & reliqui
anguli reliquis angulis alter alteri quibus aequalia latera sub
tenduntur. nempe angulus BMD. angulo BGD. aequalis.
que cum rectè omnia concluderit infert parallaxes itaq. lati
tudinis esse aequales; supponendo scilicet angulum quoq. B M
D. esse parallaxim latitudinis sicut BGD. at falsò id suppo
nit: nam angulus BMD. neque est parallaxis uerticæ, ne
que latitudinis. non uerticæ: quoniam linea BM. quidem est
uiri loci: at linea MD. non est ueri loci. sed A M. esset tum
ueri loci linea. proindeq. angulus BMA. esset parallaxis non
BMD. multo minus est parallaxis latitudinis: ad eam enim
ipsam rationem accedit quòd uerticæ per BM. non est in pla
no circuli latitudinis neq. idem cum eo. sed secabit nunc illū
in LA. ut neq. per polum eclipticæ transeat. Praua ergo, &
fallax est uiri demonstratio. Quoad falsitatem uero con
clusionis. si trigonometricum examen adhibeamus, inuenie
mus non exactè parallaxes aequales esse: non magna tamen dif
ferentia inter illas: quoniam fit quadam compensatio, quo enī
magis crescunt uerticales parallaxes (crescunt illa semper)
ut à gradu nonagesimo eclipticæ receditur versus puncta or
tus, vel occasus, eo etiam maior fit excessus uerticæ parall.
supra parall. latitud. nō exactè tamen ea proportio respondet,
adeo ut non omnimoda seruetur inter parallaxes eas latitu
dinis aequalitas.

Solutio ra
tionis.

Falsitas cō
clus.

Kkk

Atta

442 De tribus nouis Stellis

Attamen esto nunc id totum quod asserit Keplerus fuisse parallaxim latitud. minut. 52.28. ex quo postea deducet differentiam inter hanc parallaxim, & matutinam fuisse min. 5. nihil contra nos concludet, qui multo maiorem differentiam eiusmodi in stella proposita iam ostendimus.

15.
Kepler.

Claram.

Horizontalis longitudinis 22.16. at cum sit locus sideris in 18. Sagittarij distans ab o. Pisc. per 72. longitudinis igitur parallaxis sub titulis 22.16. erit 21.10. in occasu Horizontalem longitudinem dicit longitudinem puncti, qui in horizonte scilicet o. Sagitt. nunc. siue, ut aptius dicam parallaxim longitudinis, quae tum principio Sagitt. in Horizonte existenti accidit, cum qua parallaxi, & distantia g. 72. loci stella scilicet gr. 18. Sagitt. quem nunc supponit, ingressus tabulam elicit parallaxim longitudinis scilicet minut. 21.10. si vero nos loco tabulae utamur indagine trigonometrica reperiemus minut. 21.6. differentia nempe intercedet solum quattuor secundorum; nullius prorsus considerationis. quomodo autem ex trigonometria indagetur proposita latitudinis parallaxis hoc problemate ostendo.

Probl. Secundum.

Existente nonagesimo gradu ab ortu principio Pisc. adeoque existentibus in ortu principio Gem. in occasu principio Sagitt. in altitudine poli grad. 50.6. quae est eleuatio poli Praega reperire parallaxim latitudinis phaenomeni positi in gr. 18. Sagitt. secundum locum visum. posita distantia Phaenomeni a centro mundi semid. terra 60. Repetatur figura problematis primi huius cap. in qua punctum M. pro medio cali puncti

Fig.

Sto significet gr. 18. Sagitt. ceteris omnibus retentis. primo autem loco quarendus est arcus VM . distantia gr. 18. Sagitt. à vertica Praga. in triangulo ergo sphaerico rectangulo VNM . dantur duo arcus continentes angulum rectum VN . gr. 67. 7. proxime * & NM . grad. 72. tanta enim est distantia inter N . grad. 0. Piscium & M . grad. 18. Sagitt. ex Canone ergo trigonometrico cum scilicet ita sit sinus totus ad sinum complementi alterutrius arcus, siue finis secundum alterius, ut sinus secundus alterius arcus ad finem secundum basis ex regula aurea erit sinus basis secundus datus, adeoque eius arcus VM . qui inuenietur gr. 83. 5. 4.

Secundo loco querenda parallaxis verticalis in distantia VM . posita distantia phenomēni à centro sem. 60. 20. reperietur autem ex solita figura parallaxis verticalis, solitaq. eius inuestigationis methodo gr. 0. 56. 33. secetur itaq. arcus M R . gr. 0. 56. 33. quanta reperta est parallaxis verticalis, ducaturq. à polo eclipticae P . arcus PR . erit autem RI . latitudo stellae phenomēni in R . & arcus MI . eius longitudinis parallaxis, erit siquidem I . longitudo vera M . visa; col loco autem phenomēnon in R . ut in loco vero. cum punctum M . statuatur nunc à Keplero, ut locus visus.

Tertio itaq. loco quarendus angulus VMN . in triangulo scil. VMN ex datis eius arcub. omnib. VM . VN . MN . reperietur ex Canone gr. 68. 7. 22.

Quarto. Querendus arcus RI . ex data basi RM . minut. 56. 33. & dato angulo opposito RMI . in triangulo rectangulo RI . M . reperieturq. ex Canone trigonometrico gr. 0. 52. 29. proxime: tanta itaq. fuisset parallaxis latitud. Ex ea hypothese quantam etiam ponit Keplerus.

Kkk 2

Quin-

1.
Quaritur
arcus MV .

* probl. 1.
supra.

2.
Queritur
parallaxis
verticalis.

3
Ang. VMN .

4.
Arcus RI .
paral. lat.

444 De tribus novis Stellis

Quinto. Quærendus arcus MI . parallaxis longitudi-
nis. in triangulo itaq. eodem rectangulo $RI M$. ex data basi
 RM . & latere RI . ut proximè inuenietur MI . gr. 6. 21.
6. proximè.

Ut non dissonet nunc calculus Copernici à calculo ex do-
ctrina triangulorum, trigonometriæ ducto. contentamus ita-
que tantam futuram fuisse parallaxim tam longitudinis, in
latitudinis phenomèni in distantia lune à centro mundi sup-
posita nunc semidiametrorum terræ 60. 20. collocato phæno-
mèno secundum locum visum in Ecliptica. & ætatem enim alie-
quam, si extra ponatur. suscipiet. & longitudinis, & lati-
tudinis.

Et sidus, & si secundum veritatem sub 17. 40. Sagittæ
apparebit tamen sub 18. 1. 10. Sagittæ.

Claram Sensus est, cum parallaxis sit minor. 21. 10. sitque ad
occasum debet addi vere longitudo. gr. 17. 40. & habebimus
etiam locum secundum longitudinem in gr. 18. 1. 10. verum
aut ego dormito, aut hic vir bis in his pauculis verbis labitur.

Error Ke-
pler. Primus error est in consequitione scilicet est parallaxis in oc-
casum ergo addi debet loco vero ut habeatur visus. immò
contra detrahi debet. cum enim sit contra ordinem signorum
dum est in occasum necesse est eam demere ex grad. 17. 40.
vero loco ex hypothesi nunc Kepleri; proindeque restare lo-
cum visum in grad. 17. 19. 50. Sagittæ non in gr. 18. 1.

Secundus
error. 10. ut is dicit secundus error est dum longitudinem gr. 17
40. vocat veram longitudinem est siquidem visa non vera,
visi enim non veri loci. Quoniam eius loci est cuius distan-
tia à stellis fixis sumpta est instrumentis visorij; at instru-
mentis visorij phenomenon in viso loco, non in vero aspici-
tur.

cur quandoque, & visus locus differunt, ut in
presenti hypot. hosi. dumaris parallaxis necesse est differre.
neg. ergo debebat Keplerus sumere longitudinem grad. 17.
40. pro vera longitudine stelle noue, neg. si pro vera accipe
ret, poterat postea addere parallaxim ad visam longitudi-
nem eruentiam, sed debebat detrachere.

Vicissim oriatur principium Capric. & principium
Libre sit nonagesimus, qui eleuatur per 33. 20. di-

stans a vertice 59. 40. *W*nde 3. posita inuenit parallaxim longitudinis. Et la-
titudinis stell. et supposita eius altitudine semid. terre 60. 20
cum respectu apparet. Ipergit ad indagandas easdem eius
parallaxes cum mutua conspecta est in eadem altitudine
semid. terre 60. 20. supposita. ponit ergo in ortu principium
Capric. quo tempore fuit in occasu principium Scorp. Et no-
nagesimus ab ortu gradus fuit principium Libre quod prin-
cipium Libre dicitur cum fuisse a vertice Præter 59. 40
eleuatum, scilicet ab horis ante fuisse grad. 33. 20. quo in
loco est manifestus error impressor. Si enim altitudo fuit
grad. 33. 20. distantia ergo fuit grad. 56. 40. non 59. 40
atque ita legi debet. Quod si calculos ineamus ex doctrina
triangulorum, inueniemus eam distantiam, quam ex Tabu-
lis accepit Keplerus grad. 56. 40. inueniemus inquam grad.
56. 47. maiore septem minutis Kepleriana; que differen-
tia non est in subitidi negotio spernenda. indagatur autem
eiusmodi distantia nempe in figura proxima arcus. *V N.*
(est autem *N* nunc principium Libre) ex eo quod in
triangulo rectangulo. *K N M* dabitur arcus *M N* grad.
33. 36. Et basis *K M* grad. 62. 52. Nam punctum
M. quod

17.
Kepler.

Clarara.

81.
15102

metat.

M. quod nunc medij celi ponitur erit g. 3. 36. Scor. siquidē
 ascensio obliqua principij Capric. in altitud. poli 50. 6. est
 301. 21. proxime. a qua ascensione (quippe; qua sit puncti
 in ortu) si auferantur grad. 90. restabunt grad. 211. 21.
 pro ascensione recta puncti. qui in medio celi. tanta vero
 ascensioni respondent grad. 3. 36. Scorp. punctum itaque
 N. erit g. 3. 36. Scorp. proindeq. arcus M. N. inter gr. 0.
 Lib. & gr. 3. 36. Scorp. erit gr. 33. 36. ut dicebatur. et
 cum declinatio grad. 3. 36. Scorp. sit gr. 12. 45. 12. au-
 stralis; distantia autem æquinoctialis a vertice Prage in
 meridiano sit gr. 50. 6. erit totus arcus VM. g. 62. 51. 12.
 ex datis itaq. eiusmodi arcibus terris indagabitur quantū
 diximus gr. nempe 56. 47. Et quoniam nunc arcus a pun-
 cto N. 0. Lib. ad M. punctum medij celi, quod est 3. 36.
 Scorp. est in consequentia signorum nescio. Capr. adeo pun-
 ctum ortus nunc esse H. & punctum O. significare occasum.

18.
 Kepler.

Parallaxis igitur latitudinis positus, quæ iam posue-
 ramus 47. 37. quæ iam differentiam latitud. a priori
 facit minut. fere quinque; prior enim parallaxis fuit
 52. 28.

Claram.

Ex iisdem tabulis retentis prioribus suppositionibus dicit
 erui parallaxim latit. min. 47. 37. Verum implicat se ip-
 sum ut mihi videre videor. nunc locum visum stella repo-
 nit tum ad occasum, tum ad ortum in gr. 18. 1. 10. Sagit.
 absq. vlla latitudine: attamen parallaxim pretendit, quo ip-
 se nomine appellat nunc differentiam parallaxim matutine
 & vespertine, eamq. differentiam statuit minut. 5. at in
 calculis stellam tum matutinam, tum vespertinam in eclip-
 tica ipsa secundū locū visum ponit. esse vero ita in ecliptica
 & dif-

Et differentiam intercedere parallaxis latitud. non conueniunt; quare implicantiem hypotesim Keplerus proposuit. Si placeat tamen inquirere arcum RI latitudinem veri loci, quam pro latitudine $visi$ loci is supponit, parum differentia, uel nihil inter calculos intercedet. quod si nō in ecliptica stellam reponamus, sed latitudinem illi assignemus gr. $1.56.18$ non idem consensus, ut hanc indaginem pro illa subijcere (quod facit Kepler.) sit fallaci methodo ageres. multoq. maior differentia interponetur si pro latitudine gr. $1.56.$ tribuamus latitud. gr. $3.10.$ at inuolucra. uti secundo ab hinc numero (scilicet vigesimo) magis adhuc detegemus.

At eadem semper fuit distantia sideris a capite ophiuchi tam anno 1604. occidentis quā anno 1605. orientis itaq. & latitudo semper eadem inter $1.55.$ & $1.57.$ Septent.

Subijcit assumptum pro syllogismi quoad latitudinem. e-
rat autem stellam minori parallaxi secundum longitudinem obnoxiam fuisse minut. 52 . Et secundum latitud. minut. 5 . hanc de latitudine partem nunc subijcit, et concludit, ex eo quod eadem semper distantiam a capite ophiuchi retinuit. erit itaq. pars nunc conclusa rationis luna, uel phenomenō in lunari altitudine obtinisset in parallaxi latitud. differentiam quinq. minutorum. At stella noua non obtinuit tantam differentiam. ergo stella noua fuit superior luna. minorem probat ex distantia a capite ophiuchi, quae semper eadem perseverauit. Verum nos minorem falsam deducis ex Kepleri observationibus calculis ostendimus: cum differentia inter ortuam, seu matutinam latitudinem, & uespertinam intercedere ostendimus gr. usq. $2.26.$ Et ad minus gr. $0.$

50.59.

50. 59. multo ergo maior fuit differentia parallaxium latitudinis quam minut. 5. ad probationem autem Kepleri ex distantia ubi. eadem ad capite ophiuchi dico eam totam falsam esse. & consequentia enim non est in uniuersum vera. eadem est distantia phenomēni ab eadem fixa ergo phenomenon nullam patitur parallaxim. non sese hac consequi. & pariter praesertim proportionē non procedere demonstrari in Antitych. lib. primo cap. 8. in hoc opere lib. anteced. cap. 4. in supplem. Anrit. part. de obseruationib. indicis c. 15. quibus in locis rem planam fecimus. Verum neq. assumptū verum est eandem prorsus distantiam perstitisse. Nam Praeg. T. enigmatio apparuit distantia gr. 34. 2. Kepleri 34. 1. Byrgii 34. 0. quae differentia parua licet potest ex modo dictis magnam parallaxis tum verticalis tum ad eclipticam differentiam facere.

20. Sed pertexamus parallaxim longitudinis: prodit enim hic iam per altitudinem nonagesimi 33. 30. titulus pro longitudine 31. 35. sub quo ē regione 78. distantiae 18. Sagitt. a nonagesimo ostenditur parallaxis 30. 58. in ortum.

Claram. Hic progressum suum valde inuoluit Keplerus. repetamus locum stellae quem sextante. & id genus instrumentis cepit, fuisse visum locum quem tum in gr. 17. 40. Sagitt. reposuit. postea pro vero loco dedit, & gr. 18. 1. 10. pro viso. at nunc pro vero accipit eundem gr. 18. quae magna est inconstantia, & maxime inuoluta progressio. perstringo argumentum, uel est in grad. 17. 40. verus stella locus, uel uisus. si uerus cur nunc pro uero dat gr. 18? Si uisus, cur antea pro uero assignauit? in tanta ergo inconstantia non expector

et veritatem posite parallaxis, ne operosè nihil operer.

Itaque manens sidus in 17. 40. Sagitt. videbitur tamen in 17. 9. 17. Sagittarij.

Consequenter hec æque falsa, ac prior ad occasum, ibi ex eo quod parallaxis erat ad occasum eum loco vero adijciendum arbitrabatur: at erat detrahenda, cum esset contra ordinem signorum: nunc ex eo quod est ad ortum detrahendam concludit: at est addenda cum sit secundum ordinem signorum.

Itaq. locum permutauerit à 17. 9. 7. Sagitt. in 18. 3. 50. Sagitt. per 52. — minuta.

52. — minuta intercedere inter loca visa (etiam si contra quam Keplerus faciat detrahantur & addantur parallaxes) verum erit si sit tamen parallaxis matutina min. 30. 38. quot eam colligit Kepl. cuius dicti examen omisi numero 20. At esto ita rem se habere, etiam si Keplerus collegerit parallaxes quasi phenomenon sit in ipsa ecliptica non extra vbi debebat ipse ex suis datis ponere: at nihil his obstantib. demus differentiam inter longitudines apparituram fuisse minut.

52. — videamus que infert & quomodo.

At qui locum nihil mutauit, certe nullo, quod cum hac quantitate comparari possit.

Subijcit assumptum de longitudine, quod antea de latitudine protulerat. Estque pars nunc rationis. Si phenomenon fuisset æque altum ac luna, non altius, varia set longitudinem in matutina apparitione à vespertina minut. 52. — sed nihil variavit, vel multò saltè minus. Ergo phenomenon fuit altius luna. Sed assumptum falsum esse iam constituit: nam differentia interim deducta fuit grad. 1. 19. 45. Usque que differentia longe superat statutam a Keplero. Quod si quis

obijciat ex alia obseruatione fuisse differentiam solum minuat
 15. 45. ex ea ergo fuisse minorem parallaxim lanari ergo al-
 tius phenomenon luna &c. respondeo. vel arguens supponit
 omnes obseruationes veras. vel alteram falsam ex illis; si
 hoc secundum, incertum ergo est assumptum, cui altera ob-
 seruatio, alteraq. indago fauet, altera repugnat; at ex incerta
 propositione nihil certi colligi potest. euanesceit ergo argumen-
 tum Kepleri, ipsumq. per se soluitur. quod si primum dicat,
 omnesq. obseruationes & vitium obseruatorum & vitium
 instrumentorum excludat, Tum maxima parallaxis pro vera
 ra est accipienda, minor pro non vera & tota parallaxis sed
 pro diminuta ab interposita refractione. Potest enim refra-
 ctio minuere parallaxim: at nihil potest eam augere pracluso
 omni errore obseruationis. prima kepl. ratio hoc pacto soluitur.

24.
 Keplerus.

In schemate adiecto sit A. centrum B. superficies
 telluris. EF. ecliptica fixarum CD. iter diurnum no-
 uae in confinio lunae. sintque G. H. duae notae grad.
 18. Sagittarij G. orientis H. occidentis vt sic vtrinq.
 noua haereat in eadem linea ex A. centro terrae in fixas
 ducta, quae sit AG. in ortu mense february. AH. in
 occasu mense octobri. Manifestum est, quod noua
 tam propinqua existens terrae visa fuisset ex B. loco vi-
 sus in lin. BCE. oriēs & BDF. occidēs. Hic igitur atē
 H. notā 18. Sagit. in F. illic post G. notā 18. Sag. in E.

Clarā.

Hec est corroboratio quaedam
 superioris rationis, at quae falsa de-
 scriptione vititur, eiq. tota inni-
 titur; nempe ex hac descriptione, et
 constructione. CD. est arcus diur-



nus, siue arcus motus diurni stella & est in plano Eclipticæ
at qui fieri id potest? nemo nescit circulum, quem punctus
quiuus siue in calo siue infra celum existens motu diurno con-
ficit, esse parallelum æquinoctiali: at vero circuli paralleli
æquinoctiali quicunque sunt intra Tropicos secantur à Zodi-
aco. Tropici ipsi tanguntur. Ultra Tropicos ne tanguntur
quidem: nullus itaq. parallelus æquinoctiali est in plano Eclip-
ticæ. Verum vero arcus a polis Eclipticæ, ad ea puncta ducti
secarent eclipticam aliter ante H. aliter post G. Kepleri inte-
rerat demonstrare, & non contentum esse falsa descriptione,
Interim etiam si punctus aliter præcederet, aliter sequeretur?
non tamen tota parallaxes H.E. G.E. in longitudinem cede-
rent: siquidem eæ essent bases in Triangulis Sphæricis rectan-
gulis constitutis ex verticali parallaxi, ex parallaxi longi-
tudinis, & ex latitudine punctorum F.E. maiores ergo essent
longitudinis parallaxes: cum in Sphæricis quoque triangulis
rectangulis, quorum latera omnia sint singula minora qua-
drante, bases sint maiores lateribus. præterea oportere etiam
am subducere refractionem, quam in ea propinquitate hori-
zontis patiebatur phenomenon ex doctrina etiam Tycho-
nis: Verum ex demonstratis a nobis maior in ea, quam ipse agno-
scit. Quæ ideo dixi ut aperirem etiam ex hac parte fallaciam
progressus Kepleri non quod si concedamus vero parallaxim
longitudinis seu melius differentiam visarum longitudinum
futuram fuisse minit. 52. ideo quicquam contra nos con-
cludat ut in præcedente numero satis, si perque diximus.

At qui hoc loco quid dicam?

Ex hoc loco usque ad ea Verba. Iam pergamus altius in
Calce pag. 88. digreditur contra Antonium Laurentinum

29.
Keplerus
Claram.

LII 2 sup-

452 De tribus novis Stellis

suppresso nomine: at nos ne abrumpamus seriem rationum Kepleri & totius disputationis, reijcimus in caput hinc quintum scilicet vigesimum totam hanc partem.

26.
Kepler.
Claram.

Iamque pergamus altius.

Aggreditur iam secundam partem primæ rationis: erat autem stellam non esse passam parallaxim maiorem solari parallaxi. nunc autem ipse nititur probare ea etiam minorem. Et enim cum soli det tria minuta parallaxis, stella parallaxim ad duo minuta contrahit. Certe cum iam ostenderimus ex observationibus etiam Kepleri multa plura minuta stelle parallaxim obtinuisse, non erat cur cum hypothesi duorum minutorum nunc certaremus. attamen ne quis forte crederet robustiores rationes ab eo vix ad hunc locum dilatas, a nobisq; non iure transmissas, decreui singula vix dicta huc importare.

27.
Keplerus.

Cumque soli tribuantur vilitate tria minuta parallaxis quia 1200. semiditerra a terra censetur abesse.

Claram.

Si summam acutissimam septemur distantia semid. 1200. facit parallaxim verticalem maximam scilicet ad horizontem minut. 2. 51. 50. proximè: at ponamus 2. 52. minor tamen est ea, quam asserit Keplerus secundis 8. quæ in tenui adeo parallaxi non erant spernenda. Reponatur figura parallaxis

21. li. Ant.
cap. 3. 2. 6.

verticalis, sitque angulus $\angle A E$ rectus. adeoque $A E$ terram tangat, ut sit $A E C$. maxima* parallaxis sitque $C E$. 1200. quarum $A C$ est l. ex regula ergo aurea quarum partium $C E$ sin. totus est 10000000. earum erit $A C$.

in defn. si.
nus Clau.

1. cer. 2. ter. 3. ter. 4. ter.
1200. 1. 10000000. 8333. 20.
ut ex subjecta operatione 8333. 20. est autem $A C$ sin. ang.

guli AEC. erit ergo angulus AEC min. 2. 51. 30. ex tabu-
la sinuum diuisione accepta sinus totius in 10000000.

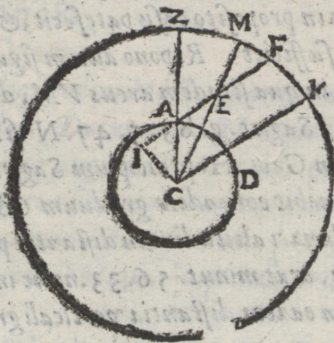
Sintq. hæc 3. pars vn-
denicesima de 57. di-
nisa iā inuenta paralla-
xis long. 52. ÷ min. p
19. paulo minus min 3.

De validitate totius hu-
ius progressus paulo post ē-
terim veritatē singulorū
pēdāus. min. 2. 52. sunt
proximē vigesima pars non
vnde uigesima min. 57.
diuisis uerō min. 52. ÷ p 20. prouenient min. 2. 37. nō autē
min. 3. neq. sane differentia secundorum 23. in tāta paucita-
te erat despicienda. exactissime autem diuidenda sunt min.
52. ÷ per 19. ³⁸ 43 prouenient minut. 2. 38. nempē erit dif-
ferentia eius à kepleriana parallaxi secundorum 22.

Sol itaque si 1200. semidiam. distat obseruatus
his duob. sitib. in quib. stella est obseruata mutasse lo-
cum visus esset per 3. minuta quantumuis quiescens
se ipso in eodem gradu, & minuto Zodiaci.

Hæc est conclusio ad quam perrexit duabus falsis sumptio-
nibus, ut vidimus: at nunc analogie, cui innititur, progressus
falsitatem adiungit: est autem analogia, quam supponit. Ut
parallaxis maxima luna ad parallaxim maximam solis ita
coagmentatio duarum quarumcunque parallaxium longitu-
dinis luna ad coagmentationem duarum quarumcunque parall. so-
lis ad idē signum Zodiaci adeo tamen ut bina sint, altera

occi-



28.
kepler.

Claram.

29.
Kepler.

Claram.

Schema operationis regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	82.	92798.	76.

Probl. Quartum.

In figura eadem trianguloq. eodem MIR. queritur arcus MI. parallaxis longitudinis. Datur arcus RI. minut. 237. cuius tangens 76. & datur angulus RMI. cuius tangens secunda est 40152. estq. ut sinus totus ad tangentem secundâ anguli RMI. ita tangens arcus RI. ad sinum arc. MI. ex regula itaq. aurea erit sinus arcus MI. 30. ~ proinde arcus MI. g. o. 1. 3. proximè.

Schema operationis regulæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	40152.	76.	30. ~

Corell.

Parallaxis ergo stellæ ad occidentem dum esset in gr. 18. Sagittæ in altitudineque solis atque ortu existeret principium gem. fuisset habitatoribus Praga minut. 1. 3. Inuestigemus nunc quanta fuisset ad orientem existente in ortu principio capric.

Problema Quintum.

In eadem figura posita stella in M. ut in loco viso nunc scil. in grad. 18. Sagittæ querere ac invenire distantiam eius à vertice Praga.

Quoniam punctum N. est principium libræ, qui gradus sit tum nonagesimus eclipticæ ab ortu et M. g. 18. sagittæ est arcus MN. grad. 78. & arcus VN. fuit supra * indagatus * num. 17. grad. 56. 47. Erunt data duo latera circa angulum rectum; ergo dabitur basis: cum sit ut sin. totus ad sin. secundum alterutrum arcus circa angulum rectum ita sin. secundus alterius lateris ad sin. secundum basis. sin. autem secundus arcus

VN.

456 De tribus nouis Stellis

VN. est 54781. Et arcus MN. sin. idem secundus 20791. ex regula itaq. aurea erit sin. secundus basis MV. 11389. proindeq. arcus MV. grad. 83. 27. 37.

Probl Sextum.

In eadem figura posita stella in M. ut in loco viso quaerere parallaxim verticalem; quoniam ergo distantia a uertice visa est 83. 27. 37. cuius sin. est 99349. estque ut 1200. ad 1. ita 99349. ad sinum parallaxis verticalis erit is ex regula aurea $82\frac{79}{100}$ cui sinui respondent minuta 20 31. proxime tantaq. idcirco esset verticalis parallaxis.

1. ter.	1. ter.	3. ter.	4. ter.
---------	---------	---------	---------

1200.	1.	99349.	$82\frac{79}{100}$
-------	----	--------	--------------------

Probl Septimum.

In eadem figura inueniuntur angulum VMN.

Dantur in triangulo spherico rectangulo VNM. basis MV grad. 83. 27. 37. & arcus VN. angulo quæsito oppositus grad. 56. 47. ergo datur etiam angulus VMN. etenim ut sin. totus ad secantem secundam basis, quæ secans nunc est 100655. ita sinus arcus VN. qui sinus est 83661. ad sinum anguli VMN. erit itaq. is sinus 84208. proindeque erit grad. 57. 21. 37. angulus quæsitus VMN.

Probl. Octauum.

In eadem figura in triangulo rectangulo MIR. deducere ex datis arcum RI. uere latit. Datur basis MR. grad. 2. 50. & angulus RMI. grad. 57. 21. 37. ut proximo problemate; ergo Dabitur etiam arcus RI. oppositus angulo dato. ut enim sin. totus ad sin. basis MR. qui sin. est 82. ita sin. ang. RMI. qui est 83661. ad sin. arcus RI. ex regula itaq.

aurea cuius subijcietur Schema inuenietur sinus arcus RI.
proximè 69. proindeque arcus RI. minut. 2. 23. proximè.

Schema regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	82.	83661.	69.

Proximè cui si
ui respondet arcus minut. 2. 23.

Problema Nonum.

Inuenire in eodem Triangulo rectangulo. M I R. arcus
MI. parallaxim nempe longitudinis.

Datur. arcus RI. grad. 0. 2. 23. Ex proximo preced.
probl. cuius tangens proximè 69. & angulus RMI. dicto ar-
cui oppositus, & quesito arcui MI. adiacens grad. 57. 21.
37. Cuius tangens secunda est 64050. proximè dabitur ita-
que arcus MI. est enim ut sinus totus ad tangentem secun-
dam anguli RMI. ita tangens arcus RI. ad finem arcus MI.
quesiti ex regula itaq. aurea inuenietur sinus arcus MI. (ut
ex subiecta figura) 44. Cui sinui respondet arcus minut. 1.
31. proximè tantus itaq. erit arcus MI. tum parallaxis lon-
gitudinis.

Schema regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	64050.	69.	44.

Quoniã ergo ad occasum parallax. longitud. fuit ut proximè.

Collegimus minut. 1. 3. et nunc parallaxis itidẽ longitudi-
nis in ortum est minut. 1. 31. cõpositus ex abab. parallaxib.
arcus est min. 2. 35. loco triũ minor. quot sua analogia con-
cludebat Kepl. ut septima propè parte cadat res ab analogia
Kepler. Satis nòpe magna. et euidentis analogie uariatio, ac di-
uersitas. quæ ideo subiunxi. ut hac etiã re uiri lapsus pateret

M m m

non

458 De tribus novis Stellis

non quod mea intersit, si etiam verè conclusisset locorum visorum stella futuram fuisse differentiam minut. 3. esto enim hoc. quid tum? an non multo maiorem differentiam passa est stella matutina à vespertina? certe id nos demonstravimus neque hic quicquam subiungit quod eam conclusionem demoliat. Ipsum attendamus.

30.

Kepler.

Claram.

At stella nostra loca non mutavit per tria minuta.

Supra contraxerat mutationem, et differentiam locorum intra sex minuta. nunc infra tria restringit, quinimo antea maiorem fecerat parallaxim sex minutis ex nostra ratiocinatione: dum. n. sex minuta refractionis vitio causabatur; tenebatur etiam vi necessaria consequutionis concedere ea sex minuta adijcienda observata parallaxi; ut tanto maior illa fuerit quam tum apparuerit. Verum nunc repente minorem tribus minutis facit, idq. admodum asseueranter; quæ tamen confidentissima asseueratio non satis convenit cum ijs, quæ modo sequuntur.

31.

Kepler.

Claram.

Quia etsi nonnulla incertitudo ob causas indicatas est in observationibus.

Fatetur hic incertitudinem in observationibus ob causas indicatas scilicet ob instrumenti vitium; ob refractionem; ob loci interdum incommoditatem; quibus etiam alias adiunxit hebetem suam visionem, et tamen deficientiam usque trium minorum confidentissime affirmat. alia diligentia, alia acrimia ad tam subtilem assertionem exigitur. ex calculis nostris vidimus non semel ab ipso spreta minuta plura tribus: at qui spreuit minuta plura tribus, non potest minorem illis differentiam immo, vel nullam certò profiteri. Verum quod ex calculis convincimus, sed ex eius ipsius narratione

intel-

intelligimus tria ab eo, & plura minuta spreta pag. 58. prope calcem ubi distantias noua ab Aquila varias refert, haec inter cetera scribit (45. 54. forte 45. 44.) de decem ergo minutis anceps est in pangenda. observationum historia; & nunc in ijs, quae ab historia deducuntur certus est de tribus. repugnantie mere. inconstantia mira.

Tamen & Octobri, & Februario vtrinq. à quibusdam stellis deprehensa est in 17. 40. Sagittarij vtrinq. à quibusdam in 17. 42. vel 43. Sagitt.

Non vere deprehensam esse in locis ecliptica, quos memorat, stellam, ex trigonometria supra patuit abunde: at (quod magis mirandum est) loca ipsa stellae, quae ex diuersis observationib. praeuult Keplerus, contrarium demonstrant eius, quod nunc asserit, nempe si in matutinae observationes altera ex Aquila, altera ex Scorpj corde cū vespertinis conferantur, quae duodecim sunt, emergent 24. cōparationes quarum 13. certe maiorem differentiam tribus minutis inter matutinae, & vespertinae stellae loca faciunt: duae alię prout varie describuntur alio modo maiorem, alio modo minorem reddunt: at nouem minorem constituunt. Iustum autem est tresdecim observationes nouem observationibus praeferre cum eorundem sint omnes observatorum, & à keplero pariter laudatę observationes, & loca ab illis deducta stella hunc in modum se habent.

Keplerus

Claram.

Mmm

2

VES.

Obs. 1. die

17. Octob.

Vespertinae.

Matutinae.

2 Ex Ioue colligit stell. i g. 17.38. Sag.

3 Ex Mar. i g. 17.36.15. Sag. subdubie

4 Ex Saturno in grad. 17.46.

Die 18. O-

ctobr.

5 Ab humero Sagitt. in 17.41.

6 A Dextro genu ophiuchi in 17.49. uel 45

7 Ex gen. dext. ophiuchi in 17.38. uel 39.

Die 21. O-

ctobr.

8 Ex humero Sagitt. in 17.41. et 39.

9 Ex Ioue in 17.40.20.

10 Ex humero Sagitt. in 17.39. fere

Die 17. O-

ctobr.

11 Ex sinist. gen. ophiuchi in 17.40.

12 Ex Ioue in 17.43.40.

13 Ex dex. gen. ophiuchi in 17.34. uel 35.

14

15

16

17

18

19

20

21

22

23

24

25

26

27

28

29

30

31

32

33

34

35

36

37

38

39

40

41

42

43

44

45

46

47

48

49

50

51

52

53

54

55

56

57

58

59

60

61

62

63

64

65

66

67

68

69

70

71

72

73

74

75

76

77

78

79

80

81

82

83

84

85

86

87

88

89

90

91

92

93

94

95

96

97

98

99

100

101

102

103

104

105

106

107

108

109

110

111

112

113

114

115

116

117

118

119

120

121

122

123

124

125

126

127

128

129

130

131

132

133

134

135

136

137

138

139

140

141

142

143

144

145

146

147

148

149

150

151

152

153

154

155

156

157

158

159

160

161

162

163

164

165

166

167

168

169

170

171

172

173

174

175

176

177

178

179

180

181

182

183

184

185

186

187

188

189

190

191

192

193

194

195

196

197

198

199

200

201

202

203

204

205

206

207

208

209

210

211

212

213

214

215

216

217

218

219

220

221

222

223

224

225

226

227

228

229

230

231

232

233

234

235

236

237

238

239

240

241

242

243

244

245

246

247

248

249

250

251

252

253

254

255

256

257

258

259

260

261

262

263

264

265

266

267

268

269

270

271

272

273

274

275

276

277

278

279

280

281

282

283

284

285

286

287

288

289

290

291

292

293

294

295

296

297

298

299

300

301

302

303

304

305

306

307

308

309

310

311

312

313

314

315

316

317

318

319

320

321

322

323

324

325

326

327

328

329

330

331

332

333

334

335

336

337

338

339

340

341

342

343

344

345

346

347

348

349

350

351

3

Quæ nunc dicit ad rem non sunt. occurrit obiectioni de Claram
conuenientia obseruationum ad occasum, et ad ortum, quas sci
licet narrauit exhibere vtrobiq. longitudinem in gr. 17.40.
vel gr. 17.43. Sagitt. est ergo obiection quasi non ex iisdem
stellis sint vtrobiq. capta distantia ex quib. distantis fuit
longitudo tum ad occasum, tum ad ortum deducta. is modo oc
currit obiectioni ea ratione quod et ipse, & Byrgius alter ad
ortum, alter ad occasum distantiam noua ab Aquila mensus
est gr. 45.43. sed vt mihi videtur non occurrit dubitationi
per fores: de longit. stellæ ambigitur vtrum eadem ostensa
sit: at ipse respondet distantiam ab eadem fixa eandem ves
pere, & mane obseruatam: at phænomenon eandem retinere
longitudinem, & in eadem esse distantia ab eadem fixa satis
differunt, vt facile est deducere ex antea non semel dictis:
addo locum stellæ ex distantia ab Aquila solum à Keplero in
uestigatum postquā matutina apparere incepit: at cum ves
pertina comparuit nequaquam molitum esse ex ea distantia
inuestigationem eius ad eclipticam loci. Verum neq. prorsus
consentiunt obseruationes distantie stellæ ab Aquila huius
viri cum Byrgianis si descriptionem * ipsius repetamus, quæ Capit. 13.
ad hunc modum se habet verba Kepleri exscribo. de stel. hæc

3 45. 51.
Distantiæ ab Aquila 3 45. 54. fortè 44.
Nouæ 3 45. 45. 3 Discebamus incom
3 45. 44. 3 modo, & loco, & in
3 45. 45. 3 Arumēti tractatione
Hæc prorsus ille: ex cuius verbis animaduerto ego
obseruationes tres posteriores, quibus stellæ apparuit distare
grad. 45. 45. vel 45. 44. incommodis loco, & instrumenti

462 De tribus nouis Stellis

tractatione ab eo factas, ut ipsemet dicit: at primam, qua obseruauit distantiam gr. 45. 51. nulla nota ab auctore praefringis: à qua si detrahamus duo minuta, quib. instrumentum excessisse postea agnouit, restabit distantia grad. 45. 49. inter quam, & Byrgianam intercedunt minuta sex. At dicit post certam correctionem reperisse grad. 45. 43. quoniam est hæc certa correctio? primum autem quoniam certitudo? cum initio Cap. 15. post Cap. 13. in quo certam hanc correctionem perficitur adhuc se de sex min. dubium testetur: at est aliqua certa correctio, & observatio; nulla certe hæc alia erit, quam prima grad. 45. 51. quam solam sine censura transmittit, reliquas non item. nam secundam ambigam inter 45. 54. & 45. 44. facit, reliquas tres, quarum duæ sunt 45. 45. incommoditate loci, & tractationis instrumenti omnes eleuat: consequuta autem correctio nihil aliud monet, quam minuta duo detrahenda, quæ plus iusto instrumentum exhibebat. Quæ omnia coniungendo nullam aliam correctam dicemus distantiam quam primam duobus detractis minutis, ut vera demum distantia ab Aquila tum noua fuerit g. 45. 49.

^{34.}
Keplerus.

Memineris autem in hac argumentatione præsupponi hypotheses vsitatas, quæ terram dicunt stare, fixarum sphaeram conuerti. Aut si quis est in sententia Copernici, eum hac quidem argumentatione usum necesse est ponere fidus, certa quadam distantia affixum telluri sic, ut eam sequatur, quomodo apud Braheum orbes sequuntur solem, apud Copernicum vero luna tellurem.

Clarâm.

Claudit primam rationem docendo qua hypothesi Copernici sectatores possint rationem eandem amplecti, & fouere
nem-

nempe si stella noua terre ex aliqua distantia affixa adeo penetretur, ut eam sequatur, sensusque est ex parallaxi posita duorum circiter minutorum, seu trium remotionem stelle à centro æqualem solari remotioni argui posse, & debere, dum circa terram stellam volui ponamus: at si circa mundi centrū, quod sol iuxta Copernicum occupat, eius reuolutio statuatur, multo altiore ex eadem parallaxi facere ipsam oportebit, ut postea deducet nosq. infra considerabimus. claudamus nos solutionem. patet ex his dictis fideliter à nobis primam viri rationem ex eius verbis extractam; supraq. in Cap. 13. repositam, & postea in Cap. 14. verissime solutam; nihilq. à nobis iniuria Keplero impositum, immo præter ea, quæ ad soluendam rationem sufficiebant, multa alia falsa ab ipso prolata, quæ hoc in capite in singulis ferme numeris deteximus. nunc ad sequentem partem capituli eiusdem 15. Kepleri transeamus in qua secundam rationem ponit: eius pariter verba exscribemus, censurasq. nostras singillatim subiungemus similime atq. hoc in capite fecimus.

CAP V T X V I.

Pars Capituli eiusdem 15. Kepleri, in qua secunda ratio ab eo ponitur, eiusq. examen.

Idem vero probabo etiam aliter idem fidus esse aliusque Keplero: ne sedibus.

Secundam nunc rationem aggreditur, quæ ex collatione observationum in diuersis terræ locis habitatum procedit,

464 De tribus nouis Stellis

dit, confert vero observationes in Boemia scilicet Prage habitas à se, & habitas Ostfrisia à David Fabricio. Verum conclusionem superiorem nunc restrictiorem proponit, cum tamē ex norma constantie syllogistica deberet perseverare eadem. erat autem prior conclusio, stellam fuisse altiore *l. 2. 1.* & nō humiliorem sole, hanc secundam partem nunc abijcit.

^{2.}
Keplerus. Nam si luna eodem temporis momento, & in Boemia, & in Frisia observatur sub Zodiaco, ut prius; de naso, & pollice dictum est.

Clararus. Exemplum nasi, & pollicis pertinebat ad parallaxiū *ver-*
eicalem differentiam, ut supra notauimus: at ipse nunc tra-
ducit ad differentiam locorum secundum longitudinem, quę
differentie non sunt analogie cum parallaxis longitud. possit
esse maior, & minor parallaxi verticali, & illi æqualis, ut
^{Lib. 1. cap.}
^{6. prop. 1.} in Antitychone * demonstraui: quocirca confundi illæ non
possunt, nec debent.

^{3.}
Keplerus. Verbig. intersunt grad. 6. circuli magni Hi totidem
ferē minuta variabunt aspectibilem locū, si circa ver-
ticem fuerit luna.

Clararus. Verissimum hoc est dum circa verticem fuerit luna sex
gradus distantia à vertice importare sex minuta parallaxis
& facile est id demonstrare eadem, qua antea via modo di-
stantia à centro ponatur solum semid. 60. sit ergo Lemma.

Lemma.
Si phenomenon cuius distantia à centro terre sit semid.
terre 60. distiterit à vertice observantis g. 6. parallaxis
subibit minut. 6.

Reposita figura parallaxis verticalis sit angulus ZAE.
gr. 6. sit recta CE. 60. quarum partium CE. terra semi-
dia.

diameter est 1. quoniam est * ut C E. in ea figura ad C A.

ita sinus anguli C A E. hoc est anguli deinceps Z A E. nunc gr.

6. ad sinum anguli A E C. est vero sin. grad. 6. 10453. x. triang.
recti. clau.

C E. ad C A. est ut 60. ad 1. ex suppositione; quare ex regula

aurea erit sinus anguli C E A. 174. quarum partium est Sinus an-

100000. sin. totus. proindeq. angulus A G C. erit minut. guli C E A.

6. ut proponebatur.

Quod si tamen distantia à centro terre retineret semid.

terra 60. 20. ut antea tum sinus anguli A E C. loco 174.

proveniret 173. circiter; quocirca angulus A E C. deficeret

duobus secundis ad minuta sex. At vero in presentia nullum

babet locum premissa Theoria: non enim sex solis gradibus

distabat stella à vertice observantium sed à vertice Kepleri

grad. 71. 11. quod ex Keplero elicitur fatente * observatam pag. 65. de

à se altitudinem stelle ab Horizonte grad. 18. 49. distabat stella 1604

itaque à vertice grad. 71. 11. quod si ea distantia in meri-

diano ponatur; Toti sex gr. quibus est septentrionalior Fabri-

tius ex assertione Kepleri; sunt adiungendi Kepleriana ver-

ticalis; proindeque distabit hoc modo stella à vertice Fabricij

grad. 77. 11. in meridiano. autem idè pono distantias tum

quod expeditior calculus nunc est. tum quoniam maior ita erit

differentia inter verticalem distantiam stelle à verticibus ke-

pleri, & Fabricij; quod in maiorem favorem cedit Kepleri

ipsius. dico itaque querendum fuisse, quam parallaxim exhi-

beat differentia sex graduum in distantia grad. 71. 11. à

vertice, quæ erat tum positio stelle ad verticem Kepleri. et non

quid operaretur distantia sex graduum sola à vertice. est enim

occulere hoc non aperire veritatem, nos itaq. versutiam litera-

riam huius viri aperiamus sequenti problemate.

Nnn

Pro-

466 De tribus novis Stellis

Problem.

Si duo terræ loca conferantur, quorum latitudines sex gradibus differant sitq. phenomenon semid. 60. terra ab eius centro remotum, indagare quanta differentia futura sit inter loca phenomenon visa ambobus locis. supponitur autem tum distantia verticalis phenomenon à propiore vertice g. 71. 11. Retenta figura eadem parallaxis verticalis sit primum Z. vertex Prage, adeoq. angulus distantia visa LAE. gr. 71. 11. CE. vero partium 60. quarum CA. est 1. Quoniam sinus anguli CAE. est 94656. erit earundem partium sinus anguli CE A. ex regula aurea 1578. proximè, ut subiecto schemate operationis regula.

Schema regulæ aureæ.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
60.	1.	94656.	1578. proximè

Est verò sinus 1578. anguli minut. 54. 14. proximè tantus ergo erit angulus AEC. parallaxis scilicet tum keplerro, Prageuè. sit deinde Z. vertex Fabritij proindeq. angulus ZAE. grad. 77. 11. sin. anguli CAE. erit 97508. ex regula ergo aurea erit sinus anguli CAE 1625. adeoq. angulus ipse CE A. minut. 55. 52. proximè. cum itaq. parallaxi minore à maiore detracta scilicet minut. 54. 14. à min. 55. 52. supersit minut. 1. 38. tanta erit differentia parallaxium, siue inter loca visa observatoribus propositis pro minut. 6. quæ parum candide substituit keplerus. in presentia. Quod si stella sumatur, ut in superioribus rationibus cum nonagesimus ab ortu gradus erat, vel principium Pisc. vel principium Libræ maior. utrobique erit distantia à vertice.

et mi.

¶ minor inter parallaxes differentia, ut est calculos experi-
ri, & fert mea demonstratio prop. 3. lib. 3. Antitych.

Cum igitur non sit differentia sex minorum inter
meas, & Fabritij observationes; igitur humilis esse non
potuit hæc stella.

En iam, quam præmonui imposturam, & fallaciam: sex
minorum est differentia locorum visorum ad verticem.
Unius minuti, & duarum circiter tertiarum in distantia
stella à verticibus Kepleri, & Fabritij: ipse ut legentibus
imponat, ad tuendam iure, vel iniuria positionem suam, illā
differentiam in præsentia falsam pro hac uera supponit. est
ne hoc Mathematicum agere? quod si hanc ueram differen-
tiam accipiamus min. 1. 38. inter observationes fermè om-
nes Kepleri, & Fabritij maior multo differentia interce-
dit. nam distantia Nova à Cap. ophiuc. Præ die 21. uisa est
maior, quam Fabritio min. 2. Distantia à genu sinist. o-
phiuch. Præ die maior quam Fabritio minut. 7. Ab Aquila ma-
ior min. 6. si primam scilicet Kepleri observationem attenda-
mus. Distantia à Corde Scorpii maior minut. 4. & se-
cundum correctiorem observationem Fabritij min. 9. in sola
distantia à genu dex. ophiuchi conueniunt observationes am-
be: at suam tum observationem Keplerus damnat. ex qui-
bus retorqueri contra ipsum ratio hac possit, ut infra Cap. 19
retorquebimus. Quod si repetamus differentiam longitud. et
latitud. stellæ inter observationes Kepleri, & Fabritij, re-
luti nos opus trigonometrica deduximus supra * reperietur dif-
ferentia longit. inter matutinas observationes Fabritij, &
Kepleri minut. 53. 45. cum longitudo ex Keplerianis colliga-
tur in gr. 38. 46. 15. Sagitt. ex Fabritianis * in g. 17. 52

Keplerus:

Claram.

Cap. 12.

* dist cap.
probl XI.

Nnn 2

30 la-

468 De tribus nouis Stellis

30. latitudinis differentia emerget minut. 53. 41. cum
 fuerit matutina Praga minut. * 43. 34. & Fabritio, &
 in Ostfrisia gr. * 1. 37. 15. hac itaq. ratione quoq. valide
 retorquetur argumentum contra auctorem; quod nos præsta-
 bimus infra Cap. 19: Pergamus ad reliquam capituli eiusd.
 15. partem considerandam, in qua rationem suam hypothese
 Copernici applicat.

Appendix.

Ac illud prætere re notandum rationem Kepleri niti ei in
 fundamento quod motus comete fuerit per rectam lineam
 idem esset si per circuli maximū. ac nos eiusmodi fundamen-
 tum Tycho ni extorsimus in Antitycho ni neq. quod illius co-
 natus operose diligentie eripimus est huius soccordie conce-
 dendum. si per lineam tortuosam qualem ibi descripsimus mo-
 tus Cometa ponatur, uel per quampiam aliam irregularem
 lineā nulla prorsus uis rationi relinquitur, ut ratio supponat
 quod prius demonstrandum fuisset: at quod Tycho non po-
 tuit etiam si omnem ea in re conatum suum posuerit certē ne-
 que hic assequi potuisset de circulo maximo loquor: de linea
 uero recta, uel traiectoria, ut ipse uocat per quam potius mo-
 ueri supponit, quā demōstret in lib. de Comete natura &c.
 ubi de eius motu agemus, progressum uiri perpendemus, ut e-
 tiam reliquorum opiniones, quæ de motu Comete uariæ sunt
 postremis Ioan. Camill. Gloriosus sententiā de motu per li-
 nearam rectam amplectitur sequutus Keplerum in motu recto
 conuenit: at non in modo: at tum de omnibus agemus.

CA-

CAPVT XVII.

Ultima pars Capit. eiusdem Kepleri consideratur in qua rationem applicat hypothese Copernici. soluitur ratio, & Copernicus refellitur de motu terræ.

Verum puerilia sunt ista diastemata, quæ pro no^{kepler.}uo sidere expendimus hactenus, dum in visita²ta sententia de quiete telluris manemus. At si Copernicanæ immensitatis abissos aperiamus (Deus bone) quantam in altitudinem sidus hoc eleuabitur? ^{Claram.}

Pueriles vocat distantias demonstratas stelle (maluit tamen græcè vocare διαστημα) quæ distantie ex hypothese immobilitatis terræ, & motus solis, ac fixarum circa mundi centrum deducta sunt; si enim conferantur cum distantijs, quæ ex eadem parallaxi in Copernici via inferentur, exiguae penitus sunt. Nam Copernicana prodibit milies centenorum & sexaginta millium semidiametrorum terræ: ita Kepl.

Nemo existimet inanem esse hunc laborem ex sententia Copernici aliquid demonstrare. Credat mihi² non tantum gliscit hæc sententia, sed planè conualefcit apud Philosophos. ^{Kepler.}

Præstabat dicere quos philosophos: nam adhuc uigent per^{Claram.}patericorum, & platoniorum Scholæ, quæ nihil tale seminant. Ex nouatoribus Telesius, & Trehallongè à placito eiusmodi abscedunt. quòd si habeat Copernicus suos sequaces, etiam Epicurus habuit, in magnòq. numero; neq. tamen facile quis dixerit eius opiniones per philosophos cõualuisse.

Nec mirū cum proe a certat impugnent, maihesi^{Keplerus.}

Ma-

470 De tribus nouis Stellis

*Mathesis haud scio quantum conspiret. hoc unum ex multis obijcio quod ex annotationibus meis ad Copernicum desumo lib. 3. cap. 24. Non potest scilicet Copernici uia nisi à suis ipsa principiis recedat, linearem demonstrationem exhibere, ex qua monstratur, qua ratione ex medijs, et aequalibus motibus inaequales, & veri deducantur; quae demonstratio est, ceu Astronomia anima, & in Ptolom. ubi q. cum maxima scientia, & operationum luce uisitur. Placet quae ibi scribo (dum interim cetera latent) hic exscribere. Praestitisset (inquit) longe si Copernicus antequam tabulam hanc conficeret de Ptolomei more linearem demonstrationem huius rei adduxisset; nempe explicasset per lineas, qua ratione ex medijs & aequalibus motibus inaequales, & veri deducantur: at id non praestitit, uastro sane consilio usus: neq. enim praestare poterat, nisi suas ipse hypotheses violasset. sūt enim hypotheses Copernici * non esse statuendos motus caelestes super centris circulorum suorum irregulares, atque regulares super alienis: neq. enim id satis esse ad aequalitatem, quam de caelestibus motibus passim cōcipimus sustinendam. Eo itaque nomine reprehendit ipse antiquos quod cōtra fecerint; reprehensionē autem his verbis concludit. At si dicas (inquit) equaliter ipsum moueri circa terrae centrum, atque id satis esse ad aequalitatem tuendam, qualis igitur erit illa aequalitas in circulo alieno, in quo motus eius non existit: sed in suo eccentro? ita Copernicus attamen neq. motum medium centri terrae neq. anomaliam potest is super centro eccentrici, in quo fertur centrum*

ter-

* lib. 3. ro-
 uol. c. 20.

terra reponere cum mobile centrum eccentrici constituat. præterea secundum eundem Copernicum linea à centro mundi per centrum eccentrici ducta facit apogæum verum non medium. Tertio motum apogæi iungit anomalix æquali, vel detrahit ad habendam anomaliam æquatam, & veram tanquam scilicet super eodem centro vterq. motus fiat: at motus apogæi differens est proculdubio ex Copernici sententia super centro mundi, ut is aperte * docet. Ideo Ma-
 *lib. 3. c. 21
 ginius motum æqualem solis, motumq. apogæi super centro mundi ex sententia Copernici facit; nempe retinens reliqua Copernici solum mutans quietem solis in quietem oculi; motum anomalix in epicyclo statuit, in quo tamen aux media non efficitur à linea, quæ à centro mundi per centrum epicycli producat: sed quæ à puncto ducatur infra mundi centrum sumpto. Quanta est differentia inter maximam, & minimam eccentricitatem; ad quam sententiam, vel similem Coperniceæ supputationis modus trahit, ac norma; licet ab ea viri hypotheses retrahant, & hanc ego inconstantiam, in sufficientiamq. simul astronomix, systematique Copernici præsertim objicerem. Quod non admittat ubicunq. oporteret lineares calculi demonstrationes, quas idcirco neque hic, neq. ferè usque Copernicus tradit. Hæc ego ibi, quibus hic planè subscribo. repugnant vero assertioni præsentis Kepleri, concluduntq. Copernico potius refragari, quàm suffragari mathesi.

Et naturalis scientia.

Contrarium crediderim: neq. enim video vestigium in
 Kepler.
 Claram.

472 De tribus nouis Stellis

Cōtra Co-
pern. Pri-
ma ratio.

natura vnde Copernici sententia inueter. immo plura repa-
gnant, & primo si ea opinio recipiatur, Criteriū naturalis phi-
losophia ni prorsus tollatur, & debementer saltem labefacta-
ri videtur. Nam ex sensu experientiaque duci philosophan-
di de naturalibus rebus rationē omnes fermē scēte asserunt;
& quid aliud dici potest? At ex Copernici positione in multo
sensus errore versantur; in ijs etiam rebus; quæ propē sunt,
quæ integris sensibus observantur, & in medio puro. quis
enim non arbitretur à se clarissimē percipi descensum ponde-
rum præsertim grauissimorum rectā ferri, & nusquam de re-
cta decedere: at ex Copernico visus tum (in tanta licet pro-
pinqvitate) decipitur: nam miscetur is motus ex recto, &
circulari. Quod si motus attentissima. observatione perci-
pere, & distinguere nequeamus; ex motibus verō naturę re-
rum cognitio prodit quid certi poterimus philosophando inue-
stigare? Item centrum terræ fertur iuxta eam positionem cir-
ca centrum eclipticæ, ac & uniuersi in eiusdem eclipticæ plano
circiter milliaria Italica 2529. qualibet hora; integro enim an-
no circumuoluitur semidiametros terræ 7542. cum distā-
stantia eius à sole, centro motus ponatur 1200. semid. terrę
diameter itaq. orbis annui motus esset semid. terræ 2400.
circumferentia ergo foret earundem semidiam. 7542. ar-
cus ergo quem singulis diebus transiret esset semid. terræ cir-
citer 20⁴²/₃₆₅ qualibet itaq. hora pertransiret arcum maiore
unius semidiam. terrestris nempe maiorem milliarijs 2529
posita terræ semidiametro mill. 3035. cum terra autem mo-
uetur circumpositus aer * ex Copern. motus tamen eius ve-
locior licet, ac rapidior cetero quocūq. Vento à nobis non
senti-

*sensiretur: sed summa cum tranquillitas reputaretur, nisi
 alius motus accederet. quid est vero decipi sensum nisi hac
 esset deceptio? Præterea nos quoque rotamur ex circumvolu-
 tione terre, vel ergo principium nostri eiusmodi motus est in-
 ditum, ut cum terrestres simus habeamus eandem, quam ter-
 ra propensionem ad motum. vel est extrinsecum tantum. ter-
 re scilicet raptus: si hoc secundum, oporteret nos ex terra in-
 nisu rapi: at nullum eiusmodi innisum sentimus: sensus er-
 go tactus proprium obiectum adhærens, & iunctum eius-
 que in sensorium impressionem non sentiret. si autem indi-
 tum principium ponatur, non sentiremus motum localem
 à nobis ipsis prodeuntem, & non animaduertiremus un-
 quam propensionem nobis perpetuo inhaerentem. Ex hac ita-
 que opinione necesse est diffidere nostris sensibus, ut peni-
 tus fallacibus, vel stupidis in sensibilibus etiam coniunctis
 finis diiudicandis. quam ergo veritatem sperare possumus
 à facultate adeo fallaci ortum trahentem? Hæc ex Criterio.
 At si rem spectemus neque pauca sunt ex rerum natura con-
 tra eandem positionem argumenta. Primum autem illud est. *ratio:*
 Terram moveri suapte natura tribus motibus longe diuersis
 quod nulli corpori accidere observamus, & corpori sim-
 plici nulla modo accidere potest: vel refutare oportet
 multas dignitates, axiomatane, quæ naturæ opera obser-
 vantibus vltro occurrunt. Prima quidem. Omnem effe-
 ctum esse ab aliqua causa: hæc enim recipiuntur. Secunda
 nihil se ipsum producere, unde fit ut effectus, & causa
 aliquo modo distinguantur; secus enim cum causa producit
 effectum, si sint idem penitus, illa producat se ipsam contra
 proximam dignitatem. Ex qua etiam deducitur non posse esse
 idem*

Ooo

idem

Cōtra Ca-
pita. Pri-
ma ratio.

n. probb-
assumpti ter-
ra non mo-
ueri Tripli-
ci motu

idem penitus esse mouens. Et id quod mouetur. Hoc sensu
us que ab extrinseca motore ducitur. impellitur ut satis con-
stat: at in naturali etiam motu, et ab intrinseca expositis princi-
piis deducitur secus enim cum mouetur, quia mouens sit causat et mo-
tu, quia motu effectus, idem penitus essent causa et effectus.
Non ergo corpus aliquod mouet se totum. Et totum se mouet
moueat. Et totum moueatur. sed oportet in re mota distin-
guere modo aliquo principium efficiens motum. Et id quod
ea motione mouetur. Tertia dignitas est in his sensu subiectis
rebus, vnum quia vnum producere vnum, nimirum quia in
animalibus plures quidem operationes producit: at per instrumenta
ta diuersa. visionem, auditum, odoratum, generationem: at
diuersis instrumentis. Et denique diuersitate operationum
in rebus sensibilibus ab aliqua diuersitate in causa prodire fa-
cile est obseruatum: dico autem in his sensibilibus: ut eximam
supremam causam, caput sensuum nostrorum longe supe-
rantem, ex cuius fecundissima vnitatem, at simplicitate plura
prouenire posse lumē multo quam natura diuini facit palā:
at interim in sensibilibus rebus. Et in sensuum obseruatione
confisamur. He itaque dignitates si iungantur, clarissimum
erit, corpus simplex, qualis terra est, non posse super natu-
ra tribus motibus longe diuersis, simul praesertim. Et semel
ferri, moueri enim iam tota mouet se tota ex positis, oportet ergo
distingui in ea principia motum, et triū motuū tria principia
secus vnum, et idem principium plures motus producat: at si tria
in se contineat principia motum naturalia preter partem mo-
ta, non erit corpus simplex: sed ex tribus principijs mouentibus
cum parte mota compositum. Quod si corpus simplex terra
non ex tribus motibus mouetur, immo nullo eorum, quod
illi.

non

o o o

illi.

476 De tribus nouis Stellis

furios ad motum nescimus adhibere aliam motuum existima-
 uit, ut continuum ipsum se ipsum mouere non posse existima-
 uerit. * at dimittamus se simonem philosophi, cui nullam hi
 adhibent fidem. Probatur idem assumptum ex naturali a-
 estimatione, quam si prorsus spernamus non est, cur quicquid
 fedamus iudicio nostro, ac subdito iudicio, quam scientiam
 acquirere poterimus? spernamus modo cum Copernico terram
 aliqua sua tria, quae ab indito principio impelli ab occasu ad or-
 tum in ecliptica plano, tum rursus reuoluit ab indito etiam prin-
 cipio circa suum centrum ab ortu in occasum, tertio deflecti
 rursus suapte nata a Septentrione in austrum, & vicissim:
 cum ipsa sit corpus continuum nullis iuncturis, ac flexibus
 iunctum, & colligatum, an potest aestimatio nostra id asse-
 qui, ut unum, & idem principium naturale, & indi-
 tum, id est remaneat eadem propensio in diuersos, & subcon-
 trarios motus simul, semelq. distrahatur? nemo (credo) id di-
 xerit? nisi, qui ad positionem iure, & elinaria tuendam loqui
 uoluerit. Aristoteles non leuis Philosophus, & uel aduer-
 sarij iudicio, reputauit propositionem hanc esse per se na-
 tam. Unus corporis simplicis unus est, simplexque motus.
 cum Aristotele idem arbitratum sunt astronomi omnes, & uete-
 res, qui ut tuerentur in aliquo orbe plures motus, uole-
 bant singulos ex se unico ferri motu: at alios motus ex su-
 peruorum orbium ductu adipisci, proque numero motuum or-
 bes multiplicabant: illud scilicet prorsus admittentes non
 posse corpus simplex ipsum per se pluribus motibus moueri.
 uenit uero naturalis aestimatio ad ita credendum irabe-
 bantur ab unico ergo principio non posse corpus pluribus mo-
 tibus praefectum subcontrarijs simul ferri naturalis aestima-

207. 25. 8.
 * O. A. phil.
 tit. 300.
 3. proba-
 tio eiusde
 asumpti ter-
 ra non mo-
 ueri.

207. 25. 8.
 nulla me-
 39.

2. 1. de cel.
 2. ex 2.

2. 1. de cel.
 2. ex 2.

rio dicitur: at corpus simplex unicum principium habet efficiens motus. secus simplex non est. Quinimò in corpore quoque vno, & continuo, etiam si nequaquam simplici, quomodo tria principia ipsum in diuersos locos impellentia fingere possumus?

Aliud præterea absurdum continet Copernici positio. naturarum scilicet longe diuersarum eosdem penitus motus esse. at observatio rerum naturalium docet rebus natura diuersis operationes motionesque diuersas inesse; quod, & ratio confirmat, secus enim non erit nobis aditum ad naturas distinguendas, & cognoscendas nisi suas illa operationes, ac motiones habeant à quibus in substantia cognitionem ducamur. neque enim credo facile reperiri, qui neget nos à posterioribus ad priora in naturali philosophia, eiusque indagine procedere: sed omnes subscribunt Aristot. asserenti innatam esse nobis viam à notioribus, ac manifestioribus nobis ad manifestiora natura: at vero ex Copernici positione fit, ut longe distita nature motus penitus eosdem, & numero æquales, ac sibi prorsus respondentes habeant: nempe terra, aqua, aer, & quæcunque in aere duobusque alijs elementis sunt, habebunt singula triplicem illum motum, quem terra assignit Copernicus, & sibi prorsus in illis, etiamsi diuersis corporibus coherentem. probo omnimodam similitudinem motuum hoc pacto. Describatur iuxta Copernici positionem orbis annui motus circa centrum S. & terra occupet in eius peripheria primum sui centro punctum P. deinde per horam mota annua revolutione occupet eodem sui centro punctum Q. & in superficie terra esto habitatio C. cui imminet nubes N. videmus nubem aliquam eidem

ter-

478 De tribus novis Stellis

terra loco interdum imminere magnam diei partem: at facie-
mus in presentia solis horam imminuisse: dico oportere totidem
motibus, et eadem prorsus velocitate, qua terra motam esse
nubem, si ad eundem terra locum C. sibi eundem retinere
debuerit. non enim: sed primū quieverit nubes in eodem prorsus
loco: Quoniam terra centrum hore spatio movetur motu
annuo minuto. 2. 28. arcus P. Q. ro-
tidem erit minutorum. Et motu
diurno movetur terra circa cen-
trum suum eodem temporis spatio
grad. 15. ideo angulus V. Q. C. tota
dem erit grad. duodecim. scilicet. S. Q. in di-
rectum vsq. in quodvis punctum
V. at si nubes N. ponatur subla-
a terra superficie nub. 3. qua est
maior vero altitudo. Dixi enim ad
duo millia a ascendunt nubes: at esto in summa vaporum
altitudine, intelligaturque ducta recta QN. Cum ita-
que ponatur S. Q. semidiam. terre 1200. erit milliar.
3642000. C. S. V. mill. 3642052. C. est angulus N. S.
Q. minut. 2. 28. ex canone ergo triangulorum rectilineorum
non rectangulorum cum dantur duo latera, C. angulis, quem
continent, reperitur angulus S. Q. N. grad. 91. 12. circiter,
adeoq. reliquis N. Q. V. reliquorum ad duos rectos 88. 48.
At angulus V. Q. C. quem scilicet. continebat semidiameter terre
ad locum habitationis in secunda positione cum linea S. Q. V.
qua in prima positione erat S. P. N. est grad. 15. linea ergo a
centro terra ad nubem in secunda positione abscedet grad. 73.
48. a recta Q. C. qua si producat est in eadem positione



gno-

gnomon habitationis eiusdem. recederet itaque hac ratione nu-
bes tum a gnomone grad. 73. 48. proindeque ab eo quod im-
mineret habitationi, cui prima vice imminet. Et ex hypo-
thesi debebat etiam in secunda positione imminere. non ergo
potuit quiescere nubes. mota iam sit: dico moveri oportuisse
tum motu diurno, tum annuo eo prorsus modo, quo terra non
enim: sed moveatur alterutro motu solum, primoque motu tan-
tum annuo, ut nempe ex N. in V. venerit, quoniam eodem
tempore deflexit terra à linea ducta à centro S. ad suum cen-
trum, et producta (que in prima positione fuit S P N. in se-
cunda est S QV.) grad. 15. nubes non imminebit in secunda
positione habitationi C. sed puncto, et loco ultra ipsam gr.
15. at imminere oportebat, et supponebatur: si uero ponat-
ur moveri nubes motu diurno; at immota annuo faciat itaq.
angulum uersione sua NPX. qui sit equalis angulo VQC. ut
sit in puncto X. nubes dum terra in secunda positione fuerit
centro suo in Q. et habitationis in C. gnomon fuerit QC. con-
tinens cum S QV. angulum CQV. quoniam itaq. P Q. peri-
feria motus annui spatio horæ tenuis est. maior milliarijs
2529. et distat a punctorum C. X. maior quam punctorum
P. Q. demonstrari potest. in secunda ergo positione distaret
nubes ab habitatione C. amplius quam mill. 2529. cum in
prima distaret ad summum mill. 52. contra ergo Hypothesim
non retineret eundem sinum ad habitationem terra propo-
sitam. quocirca necesse est si situm eundem retinere debeat, mo-
tam esse nubem iisdem motibus, quibus terra: diurno nempe, et
annuo, et simili prorsus progressu. sed addo etiam motu latitu-
dinis secus enim. Et ex eo aliqua in positu diuersitas nasce-
retur. Quod si quis dixerit moveri sine omnibus illis moti-
bus

bus nubem : at non natura sed vi ut ductam, & raptam à terra propter contiguitatem . contra eiusmodi effugium sunt multa . nēpe aerem obtenuitatē verò, & fluorem suum non prorsus habere adeò corpori solido, ut vniuersi positi illi perpetuo comitetur . in proiettorum motu labascere demum, & retrocedere manifesto apparet . præterea, & hoc addidisse in præsentia sufficiat non observari in alijs vllis mobilibus, & motis ab extrinseco motore quippiam idem ab eodem motore simul, & semel in diuersas partes trahi, & duci . scilicet ad occasum, & ad ortum simulque ad austrum immò idem prorsus corpus ut nunc nubes à pluribus etiam, & diuersis motoribus non poterit tota in diuersas partes simul duci, poterit quidem in plures partes discerpi, & distrabi at tota non omnes mouentium impulsus vna sequetur . Quanto minus ab vno, & eodem impellente in contraria vel diuersa loca eodem temporis momento impelli poterit ? neque etiam in cogitationem id cadit est summa rationis .

summa rationis certior .

Si positionem Copernici suscipiamus ijdem motus eodemque prorsus modo, & progressu corporibus diuersæ longe natura conuenient suapte illis natura .

At diuersis naturis diuersos motus ac operationes diuersas natura tribuit . ut observatio docet . & ratio confirmat secus non haberemus adytum ad rerum naturas distinguendas .

Ergo non est positio Copernici suscipienda .

Consequentiam lineari demonstratione ostendimus : at quoniam potuissent aduersarij occurrere concedendo motus eosdem conuenire corporibus diuersis verum non natura : sed ab extrinseco motore, ut schola ponit reuolutionem diu-

nam

nam celis nedum: sed igni, & aeri conuenire: at non suapte
 natura his: sed celestium ductu: idem ostendi refutando e-
 in smodi responsionem, non posse corpus aliquod totum ab eo-
 dem motore plurib. motib. in diuersa q. loca simul, et semel mo-
 ueri, immo neq. a plurib. & diuersis mouentib. id pati posset.

Quarto loco est contra Copernici sententiam ea natura-
 lum rerum obseruatio, quæ ex diligenti inspectione colli-
 git corpora eiusdem generis saltem proximi motum habere ge-
 nere conuenientem, vel si quiescant, quietem: verbi gr. Ani-
 malia pedata gressum: alata volatum: Expeda terrestria
 reptatum: aquatilia natatum, at ex positione Copernici cor-
 pora genere conuenientia, & quàm simillima summam in mo-
 tu difformitatem: immo è diametro repugnant. à haberent.
 Bella siquidè adeò inter se similes, in motu tamen omnino dis-
 similes, et toto celo repugnantes essent, aliqua earum, ut sex
 planeta perpetuo motu rotantur: at sol, & fixæ omnes per-
 petuo immotæ: inter perpetuum vero motum, & perpetuam
 immobilitatē extrema repugnantia, ac oppositio. nihil tale in
 reliqua natura obseruatur: sed contrariū penitus: cū nature
 scilicet similitudine aliquam semper motuū similitudinem iungi.

Quinto loco. Mira perturbatio, et confusio esset in systema-
 te vniuersi, in eiusq. partium distributione ex Copernici hy-
 pothesi. Nam inter celestia corpora immutabilia, & incorru-
 ptibilia secundum Aristotelem: immo, & secundum Tycho-
 nem (cuius authoritas) apud Kepler. saltem, multum ponde-
 ris habere debet: is in Epist. ad Rothm. celum vocat abstra-
 ctum, & diuinius, & incorruptibile. & Plato diuinum: im-
 mo Deū vocat in Epinomide: adeoq. & colendū ibi asserit.
 Inter corpora tamen tantæ nobilitatis, ut omnium fert cōfessio

4. Ratio
 princip.

5. Ratio.

PPP

etiam

etiam Copernici, qui illa in optima constituta ordinatione asserit, ab illisq. omnem inconstantiam virtutis, & omnem disparitatem corporis remouet. Inter corpora tamen aded puras, & fere diuinas inter Veneris scilicet orbem, & Martis ponit Copernicus colluuiem omnium corruptibilium corporum, terre, aque, aeris, & mistorum omnium. At quanto praestantior distributio, quanto conuenientior Architectura naturae, immo Architecto Deo sequestrare impura à puris mortalia ab immortalibus, ut reliqua schola docent, & quae has impuras, & fluxas res in angusto orbis lunaris concano contineri, inde non interrupta serie caelestia ut tolli docent. Sexto loco, & ultimo. Corruptibile, & dissipabile corpus perpetuo moueri motu, ac prorsus regulari abest, ab omni verisimilitudine. Animalia dum suo ipsorum naturali motu feruntur, lassantur tamen, & quiete egent, unde inflarent vires: at quid illorum motus cum terra motu praegillio immenso, neq. unico moueri ponitur terra: sed tribus in diuersum abeuntibus, & distrabentibus quis asserere haec posset praeter additos positioni, eiusq. iuratos deferiores, at obijcient à me dissimulari responsionem Copernici, quae eidem rationi his verbis occurrit. * Verum si quispiam (inquies) volui terram opinetur, dicet utique motum esse naturalem non violentum. quae verò secundum naturam sunt, contrarios operantur effectus his, quae secundum violentiam. quibus enim, vel impetus inferitur dissolui necesse est, & diu subsistere nequeunt, quae verò à natura fiunt recte se habent, & conseruantur in optima sua dispositione. Hae illae, at ratio nostra responsionem ipsa per se tollit. Animal enim est corpus naturale, &

non arte compaginatum eiusq; ingressus motus naturalis est cum sit ab anima adeoq; à principio intrinseco, & indito; lib. 3. et h. c. 1.
 lentus vero motus est cuius principium est extra nihil confe-
 rente re mota. Attamen si diutius protrahat animal eius mo-
 di motu suum, defatigatur, & fatiscit, & si obstinate mo-
 tum continuaret, concederet, et vsq; moreretur. mortis enim
 periculum à lassitudine sensiva imminet etiam sequuta quie-
 te, ut docet Galenus de tuenda valetudine. In natura er-
 go vestigia undiq; occurrunt reprobantia sententiam Coper-
 nici, & nusquam suffragantia. Contra quàm dicebat Keple-
 rus, qui tamen ne id gratis dicere videretur rationem affert
 quam considerare hic oportet est ergo. Difficilius est inquit
 accidens pter modulu subiecti intédere q̄ subiectu si-
 ne accideute augere. Copernicus igitur verisimilius fa-
 cit, qui auget orbē stellarū fixarū absq; motu q̄ Ptolō-
 mæus, qui auget motum fixarū immensa velocitate.
 Hæc est Kepleri ratio, eius ipsius verbis explicata.

Soluo rationem, & certè mirum est quàm hic vir fallat-
 tur, dum dicit præter modulum subiecti augeri accidens ex
 Ptolomæi hypothese, aliorumq; astronomorum à Copernico
 dissidentium, immò non nisi ex modulo subiecti, & ex eius
 auctione augetur motus, & velocitas: quod ita intelligemus.
 Sume molam frumentariam, ponito hanc unicam cōuersionē
 conficere circa sui centrum interuallo 24. horarum, erit tar-
 dissimus motus, extende mente semidiametram vsq; ad di-
 stantiam solarem. & eadem tarditate moueatur mola at-
 tamen extremum productæ diametri punctum æquabit & e-
 locitatem solis. produc ad orbem fixarum, æquabit extremi-
 tas productæ semidiametri velocitate fixas, ut motus idem

keplerianis
Ratio pro
Copernico

solutio rā-
tiones.

PPP 2 qui

qui in orbita mola est tardissimus; unde auctio mobilitatis ex mobilis auctione nascitur. Rem à mola ad caelum transferamus. intelligamus semidiametrum orbis fixarum exegimusq. partem eius à centro mundi signatam quanta est mola semidiameter, motus is, qui in octaua sphaera est, velocissimus erit; in partis signate extremitate tardissimus: at à magnitudine corporis, ut ex tardissimo velocissimus efficiatur, idem licet perseuerans, asequitur. ut sit velocitas non prater modulum subiecti: sed contra ex modulo, magnitudineque eius tota nascatur; multo secus quam Keplerus existimet.

5.
Keplerus.

Claram.

Nec contradicant sanctiores disciplina; modo non ad cuiuslibet priuati arbitrii detorqueatur, sed suo ex more aestimetur. Nunc nō licet nobis in cōtrouersiā adducere quid sacra littera permittant, postquā Eccl. Catholica, Rom. edito proposito cavit, ne quis amplius positioni Coper. adherere. Certe hypothesis, quae ad tuenda solū phan. exegit, et modestis verbis pposita, serio tā, nimisq. ardētī studio defendebatur.

6.
Keplerus.

In schemate praemisso sit C. sol. HKO. orbis in quo tellus circumit D. locus nouae stellae prope Saturni ambitum, vel Saturni ipsius. Ex Prutenicis igitur videre est si Saturnus altissimo sui orbis loco, qui sit D. (quando decuplo abest eius, quo abest sol à terra) staret immobilis terra ex C D. linea, quae solem Saturno coniungit, eiusque puncto K. ad extremum orbitae suae latus O. discedente parallaxim Saturni siue angulum CDO. fore circiter 6. gradus. at cum ne decimam quidem partem vnus gradus locum fidus mutauerit, angulumq. CDO. occupauerit hoc est ne sexagesimam quidem partem sex gr. necesse est altius hoc fidus esse

se

se quam sexagecuplo distantia Saturnia, & quia hæc decupla ad solarem, altius igitur quā sexcentuplo solaris, ut ita CO. distantia solis à terra non æquet sexcētesimā ipsius CD. itaq. si 600. distantia solis à terra quilibet habens 1200. semid. terræ hoc est si septies centena, & viginti millia semid. terræ extendantur à tellure sursum in ætherem adhuc illo tam remoto loco potest contingere parallaxis sex minorum.

Maiores hic lapides voluit Kepl. quam ut sit presentis moliminis. Certe si quæ hic is iacit, solida sint, serid. erit differentia inter Copernici, & reliquorum astronomorū hypothesim nedum physica: sed etiam astronomica. Nam ex vno, & eodem loco duci veri loci lineam, & ex duob. plurimum differunt, magnamq. in astronomicis Theorib. diversitatem inducunt. Fateor meam ruditatem: non intelligo, qui fieri possit, ut non ex eodem loco ducantur omnium rerū veri loci lineæ, ut cum Ptolomeo omnes reliqui astronomi sentiunt, si nempe ex centro mundi, adeoque à sole planetarum reliquorum vera loca asstimentur, cur non, & luna? secus enim accidet, ut maiorem parallaxim interdum fortiantur, quæ longius ab oculo distant, cōtra ex Kepl. hic Saturnus quā luna quod est cōtra parallax. Theoriam à Ioan. Regiomontano demonstratā, et à nobis postremo auctā.* Item si ex sole linea veri motus ducatur, quomodo sol parallax. pati poterit? quā tamē ex Copernico patitur: semper enim linea visus dum per solē transibit erit eadē cum linea veri loci, proindeq. cessabit omnis parall. sicuti nunc cum phænomen. est in vertice. oportet ergo ex cētro terræ vera loca omnium stellarum, & phænomenon statuere sicuti Copernicus ex eo statuit solis, & lunæ loca vera.

Neq.

Clarā.

*In lib. de
Cometis.
*In 1. libro
Antit.

486 De tribus novis Stellis

Neq. forte Copernicus dum commutationem Saturni, & reliquorum planetarum à sole deducit, est de vera communiqu. hac parallaxi exponendus: sed veluti cum interpretatur Maginus representat ea commutatione nobis anomaliam epicycli Ptolemaicam: at nomine commutationis appellavit ob imitationem, ut arbitror parallaxis: quia fit in ea triangulum contentum à linea ab oculo nostro ad solem, à linea ab oculo ad planetam, & à linea à planeta ad solem, quilibet angulus in ipso planeta sicutur parallaxim nostram veram, & commutationem emulatur. haec volui dicere intra positionem etiam Copernici. At expeditissima responsio mihi est. Cur etiam, ac hypothesim à me non admitti, nec sine rationibus praevalentibus quibus motum immo motus terra ab eo tributos confutavit. Ceterum tamen falsa ea hypothesi, etq. annexis refecatis restant, ob quae in Copernico excellentiam ingenij demonstrandi subtilitatem, atq. astronomicarum imaginationum facunditatem admiremur. opus immortale conscripsit, ex quo sibi gloriam permansuram, ceteris in astronomica scientia maximam utilitatem peperit. Circumscribamus enim terram, adhuc supersunt observationes diligentes, demonstratio nes praeclarae, quae in indagine scientiae praesantissima, magno nobis esse possunt adiumento. Habeamus insigni Scriptori magnas gratias.

CA.

CAPITULUM XVIII.

Ceteræ rationes Kepleri adducuntur, & solvuntur.
rationes scilicet Phisicæ, &c.

Solum huc, & q. rationes mathematicas, nunc solua-
mus. Phisicæ, inter quas erit etiam quarta mathe-
maticarum supra* adductarum, eiusq. in hunc locum reie-
ta ob causam postea assignatam* fuit solutio: erunt etiam a-
liæ mathesi redolentes, quas inter scribendum sparsit eius-
modi est prima, quæ mox sequitur.

Primæ ratio. Brengerus observavit Stellam dum orire-
tur, idem semper Horizontis punctum perstrinxisse, ergo in
eodem semper parallelo permansit ergo in octava sphaera; nec
peccasse illam omni parallaxi ex observatione adducta, cõ-
vincitur, erit ratio categoricè constructa.

Quodcumq. phenomenon ex eodem horizontis puncto sem-
per oriri ab aliquo observatur, caret omni parallaxi, a-
deoq. scilicet est in octava sphaera.

Stella nova ex eodem horizontis puncto semper oriri ab a-
liquo observata est, scilicet a Brengero.

Ergo stella nova caret omni parallaxi, adeoq. fuit in o-
ctava sphaera.

Solvitur ratio negando maiorem, siquidem in quantum-
cumq. magna parallaxi modo phenomenon proprio motu desti-
tuatur ex eodem semper horizontis puncto orietur eidem ob-
servatori: nam locus phenomenon vsus in eadem a vertice di-
stantia eandem parallaxi in elinet, ut inter locum verum
(qui

Cap. 13.
Cap. 14.

488 De tribus nouis Stellis

(qui idem semper perseuerare ponitur ob phenomeni immobili-
tatem) & visum equalis semper arcus ad horizontem in-
tercedat, proindeque idem horizontis punctum oriendo sem-
per occupet. in figura parallaxis verticalis distantia visa an-
gulus ZAE . semper erit grad. 90. quare cum CE . distantia
phenomeni à mundi centro eadem perseueret ex Hypothese
immobilitatis erit parallaxis nempe angulus, AEC . equalis.
ibidem semper pariter angulus ZCE . verae distantie equalis.
ex his colligitur quod dicimus ex eodem semper horizontis
puncto emerfurum phenomemon demonstrationem non absol-
uo quod figura inueniat, & nonnullorum interiectu. Ego
vero hic festino ad finem. Et soluenti satis est falsum enun-
ciare quod argumentator pro vero sumit, eamque indicare
falsitatem.

Ratio.

Secunda ratio est ex immobilitate alferuata quam si paral-
lax in obtinisset, exhibuisset aliquam apparentiam motus esse
enim parallaxis motus, & translatio apparens. sublata au-
tem parallaxi non potuit stella reponi inter planetas certe non
infra planetas. roborat ratione asserendo parallaxes Iouis, &
Saturni esse quide insensibiles: attamen alijs argumentis persua-
deri stellam supra illos fuisse, quae tamen argumenta non affert.

Solutio.

At non difficilis est ratio solutionis: distinguenda autem est
ea consequentia (si phenomemon parallaxim obtinisset, ali-
quam motus apparentiam exhibuisset) in diuersis verticali-
bus, diuersaq; à uertice distantia uera est, at in iisdem ver-
ticalibus, & in equali à uertice distantia non est uera, cum
nullo alio motu, quam diurno mouetur. Ex. GR . in meridia-
no eque semper distabit à uertice, & equalem semper obti-
nebit parallaxim. idem erit cum fuerit in horizonte locus ui-
sus.

Ius pariter enim tum distantia à vertice visa est sibi met
 equalis semper: sed in intermedijs etiam verticalibus cum an
 guli azimuthales aequales fuerint, idem euenit. at facta colla
 tione inter diuersos verticalos tum diuersa distantia à ver
 tice apparebit, atque in remotioribus à meridiano verticali
 bus, quā pro pportione maior; nisi tamē refractionis subtra
 ctio parallaxis auetionem compensauerit. quod interdum fie
 ri iam monstrauimus. At Kepleri aliorumque, stellæ huius
 obseruatorum non ea fuit diligentia, vt collatis obseruationi
 bus distantiarum stellæ à vertice in diuersis verticalibus
 ostēderint eas nō auctas. Ultra quā ratio maiorum angulo
 rum azimuthalium poscebat. Id ne tentarunt, quidem oport
 uisset autem eos varijs horis obseruasse stellam, atque di
 stantiarum à vertice notasse varietatem quod præstitit in
 terdum Tycho vt supra in secūdo libro huius partis secūda
 retulimus. at hi ne dum dimiserunt horis diuersis obserua
 re, habitasq. cōferre obseruationes, sed ne horas quidem nota
 runt obseruationum, quas prodidere. Hæc de consequentia: at
 est quoq. falsum assumptū. nullam scil. apparentiam mutatio
 nis locorū factam esse immod, ex eorū ipsorum obseruationib.
 dum pro veris illæ suscipiantur, satis magnam nos ope trian
 gulorum deduximus: cum variasse longitudinem ac latitudi
 nem stellæ vespertinæ, ac matutine, ostenderimus. duo, quæ
 sequuntur argumenta phisica ipse vocat. sūt 3. itaq. et 4. ratio.
 Tertia ratio. stella fuit immota; toto. n. tēpore durationis
 sterit in eodē loco sub fixis. ergo stella fuit in octaua Sphæra.
 Hæc ratio, vt ex parallaxi procedit inferendo scil. caren
 tiam parallaxis ex immobilitate, est mathematica, estq. eadē
 fere mē cū secūda huius capitis; id est cum proxima præcedēte

490 De tribus novis Stellis

ut vero ex immobilitate colligitur locus, & orbis quòd scilicet oporteat fuisse in orbe omni sensibili motu præterquam diurno destituto, atque idcirco concludatur fuisse in orbe fixarum est physicoteròs ratio. Vel si exactius loqui vel mus est eadem ratio, quæ prior: sed alio prosyllogismo, atq. naturali confirmata: quamobrem ego quoq. hanc à proxima sciunxi. soluitur hæc verò tum ratione antecedentis, quod non est satis firmiter probatum: tum & præcipuè ratione consequentia: cui iam institi, dum simili argumento de stella anni 1572.*
respondi. illuc remitto legentes.

*lib. 2. huius partis.
cap. 2.
4. Ratio.

Quarta Ratio. Est ex lumine, & scintillatione rapidissima luminis, estq. summa.

Omne phenomenon maxima claritate splendens, & rapidissima scintillatione luminis micans est inter fixas. Stella anni 1604. maxima claritate splendens, & rapidissima scintillatione luminis micuit.

Ergo Stella anni 1604. fuit inter fixas.

Solutio,
lib. 2. huius
secunda
part. cap. 2.

Satis, superq. solui argumentum hoc ipsum supra* de stella anni 1572. ubi dixi, & declaravi nihil certi ibi demonstratum à Tychone, ex quo constet scintillare solum lumina in distantia fixarum: at forte demonstravit Keplerus. nihil minus. audiamus eius ipsius testimonium Cap. 18. ubi hanc contemplatione multo apparatu aggreditur, & persequitur. hæc ibi demum verba profert. An ergo hæc est in fixis causa scintillandi, quæ nostris faculis causat eiusmodi alios, atq. alios radios? nescio. Hæc Keplerus, qui si nescit, non potest etiam, & non debet afferre argumentum ex scintillatione quasi certum, & necessario concludens stellam fuisse in octava sphaera. Quousq. non constat causa cur res
scin-

scintillent, eousque non constat utrum sola corpora lumino-
sa in octavo orbe existentia scintillent: an etiam inferiora lu-
mina, ac nostratia cand. affectionem, motitationemq. & eius
causam participant. praesertim cum faces eminus noctu colu-
centes scintillare appareant. veluti superius quoq. monui.
Has easdem ferme rationes adduxerunt etiam Michael Co-
gnetus, & Paulus Arnerius, qui caelestem nedum eam stel-
lam faciunt: sed inter fixas collocant: rationes autem easde
afferunt. Quod nullam sensibilem parallaxim obtinuit.

Michaelis
Cogneti,
& Pauli Ar-
nerij ratio-
nes.

Quod nullum proprium motum distinctum à communi motu
stellarum fixarum habuit. Quod rapidissima radiorum vi-
bratione scintillavit. Quod luce splendidissima, lumineque
purissimo corruscavit. quas rationes, & easdem esse cum ad-
ductis à Keplero, & à prioribus; & iisdem patere solutioni-
bus, quas iam attulimus tum in secundo lib. * de stella anni
72. tum Cap. 14. huius lib. & pensculatius adhuc cap. 15
16. 17. Easdem porro rationes repetiere quicunq. postea
stellam hanc commemorauere, atque caelestem fecere. qui etiā
ex aliorum auctoritate, non sua demonstratione stellā caruis-
se parallaxi asseruerunt, inter quos est P. Ioseph. Blancanius
in lib. de Sphera * post cuius libri editionem nostrum Antity-
chonem vidit, nec vir humanissimus spreuit; licet susceptis
ab eo hypothesebus plurimum contrarium.

* scil. 2. lib.
huius 2. p.
cap. 2.

* pag. 350.

CAPUT XIX

Stellam Anni 1604. fuisse sublunarem, ex observationibus ipsius Kepleri, & alijs quas adducit.

Hucusq. rationibus Kepleri, aliorumq. respondi, quæ præsertim ducebantur ex observationibus propositæ stellæ. solvimus eas, ut constet iam nequaquam ab illis efficaciter concludi, sed eam stellam celestem fuisse, quod cum Keplero multi contendebant. Verum multo plenius, ac plenius veritati consultum erit, si ostendimus ex ipsius observationibus contrarium demonstrari, phenomenon nempe illud fuisse sublunare. cuius rei demonstratio erit ex ratione, ne ferme rationum contrariarum, quam reversionem sum supra non semel pollicitus. Sit ergo prima ratio ex differentia latitudinis visæ stellæ matutinae, & vespertinae, estq. reortio primæ rationis Kepleri.

prima Ratio.

*c. 6 prop. sexta.

Vidimus itaq. differentiam visam latitudinis stellæ matutinae, & vespertinae fuit vno modo extitisse ex trigonometria gr. 2. 26. alio modo emerisse min. 30. 39. scilicet minut. 51. proximè. demonstravimus verò in Antitrich. siue in prima parte huius operis* parallaxem verticalem esse maiorem parallaxi latitudinis eius affecta, cum verticalis non fuerit idem cum circulo latitudinis quod non accidebat in observationibus à Kepler. memoratis, & in calculis è nobis ductis. Quare tum parallaxis verticalis maior fuit parallaxi latitudinis proculdubio. id addo differentiam parallaxium visarum esse quoq. maiorem differentia inter visas

lati-

Latitudines, cum vero solum esse aequales cum circulus latitudinis, dem fuerit cum verticali, sic hinc, ut differentia visibilis latitudinum nunquam sit maior differentia parallaxis verticalium; suscipio ergo minorem differentiam latitudinis visibilis inuit; si. l. at faciamus etiam solum min. 50. tantam facio tum differentiam parallaxis verticalium, cum potuerit esse maior; at minor nequaquam. traduco autem indagationem ex ea differentia ad parallaxis verticalem. His propositionibus premis. ex Ioan. Dee, quarum erit etiam in fra mentionis suppl. Antit. in examine rationum Snellij. * Lemnate F.

Propositio Prima.

Si sinus complementorum altitudinum visibilium inter se, ita sinus parallaxis verticalium ad illas altitudines inter se supponitur, autem phenomenon in diuerso recessu à vertice eandem retinere distantiam à centro terra.

Sit arcus verticalis OI. in cuius plano circulus terre in quo E. habitatio proposita, ac visus, punctum O. zenith. K. altitudo humilior phenomenon. I. altitudo sublimior: ducenturq. AV. AI. EV. EI. supponitur vero AV. AI. distantia stellæ seu phenomenon à centro aequales. Dicitur ergo esse ut sinus anguli OEV. altitudinis visibilis humilioris ad sinum anguli OEI. altitudinis visibilis sublimioris, ita sinum anguli AEV. parallaxis ad humiliorum altitudinem ad sinum anguli AIE. parallaxis ad altitudinem sublimiorum. In triângulo enim rectilineo AEK est ut latus AV. ad latus AE, ita sinus anguli oppositi AEV. ad sinum anguli oppositi AVE. * prop. 1. tr ang. rectil. Clau.
sin. vero anguli AEV. idem est sinus anguli deinceps. VEO. * ex def. sin. Clau.
est ut aq. sin. anguli VEO. compl. altit. in V. ad sin. ang. parallaxis ad eundem locum scil. ang. AKE. ut latus AV. ad AE. cum

uero



Hac figura in calce libri.

494. De tribus novis Stellis

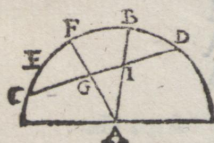
verò sint AV , AI , AE , semidiameter terræ communis, eadem est proportio AV , ad AE , quæ est AI , ad AE . Et AI , ad AE , est ut sinus anguli AEI , proindeque anguli deinceps IEO , ad sinum anguli AIE , ergo ex undectima prop. V , repetita eadem est proportio sinus anguli OEI , complem. altit. humil. ad sinum anguli AVE , suæ parallaxis, quæ sinus anguli OEI , compl. altit. sublim. ad suam parallaxim AIE , permutando itaque sinus compl. OEI , ad sinum compl. IEI , altitudinum ita sinus anguli AVE , ad sinum anguli AIE , parallaxium, quod erat demonstrandum.

Propositio Secunda.

Datis duabus altitudinibus seu datis distantijs verticalibus, quæ sunt complementa altitudinum, Et data differentia parallaxium verticalium, quæ ad eas altitudines fiunt, dabitur etiam utraque parallaxis singillatim.

Sint duæ parallaxes CB , BD , in arcu verticali CD , cuius centrum A sitq. differentia data dictarum parallaxium arcus EB , ducatur chorda CD , quam secet in I , semid. AB Et quoniam dantur altitudines, ad quas fiunt ignotæ parallaxes CB , BD , adeoq. altitudinum complementa: proinde se

* prop. 1. nus eorundem complementorum dantur, erit etiam data* pro
Datorum. portio dictorum sin. at sunt* illi sinus inter se ut sin. paral.
* prop. præ laxium CB , BD , inter se, Et proportio sin. arcus CB , ad si-
ced. num arcus BD est proportio* CI , (ad) ID erit ergo data pro
* s. mag. cõ portio* rectæ CI , (ad) ID . Quoniam vero est arcus EB , dif-
par. c. 12. ferentia parallaxium CB , BD , reliquus CE , erit equalis ar-
* ex 1. def. cui BD , quocirca diuiso EB , bifariam in F , erunt arcus CF
Dat. FD * equales bifariamq. in F , diuidetur totus arcus CD .
com. not. 1 ducta itaq. AF , secabit bifariam, Et ad angulos rectos CD .
elem. secet



Secet in G. Quoniam ergo data est proportio CI. (ad) ID. da-
bitur etiam componendo proportio totius CD. ad utramlibet
* CI. ID. & dimidie pariter * (C. ad C. I. & diuidendo, * prop. 6.
proportio CI. ad GC. data* erit. est vero data differentia * Dat.
EB. parallaxium; & eius dimidium FB. proindeq. angu- * prop. 8.
lus FAB. in triangulo itaq. rectangulo AGI. datus erit an- Dat.
gulus acutus GAI. & quoniam posito sinu toto AG. est GI.
tangens anguli GAI. erit GI. da a in partibus quarum AG.
est sin. totus. estq. data prop. CI. ad C. G. ergo dabitur in
inisdem partibus in quibus GI. tangens, recta * GC. Verum defin tan-
quoniam posito itidem AG. sinu toto est GC. tangens anguli gen. Clau.
GAC. in triangulo rectangulo AGC. dabitur ergo tangens * 1. prop.
dicti anguli proindeq. angulus CAG. adeoq. arcus CF. di- Dat.
midium summa amborum parallaxium, & datur FB. dabi-
tur ergo tota parallaxis BC. a qua si detrahimus differen-
tia datā BE. restabit CE. hoc est BD. reliqua parallaxis;
utraq. ergo parallaxis singillatim dabitur. quod demon-
strandum proponebatur.

Corellarium.

Est ergo ut GI. ad GC. scilicet ut differentia inter di-
midium aggregati duorum sinuum. seu terminorum proportio-
nis eorum, & alterutrum sinum; vel alterutrum terminum
proportionis, a eodem dimidium aggregati terminorum pro-
portionis sinuum uē, ita tangens anguli, vel arcus dimidie
differentie datę parallaxium ad tangentem dimidij aggrega-
ti amborum parallaxium.

Prop. tertia Probl. I.

Ex data differentia parallaxium minut. 50. & datis di-
stantijs verticalibus minore quidem gr. 56. 47. 50. maiore
grad.

496 De tribus nouis Stellis

gr. 83.5.47. Inuestigare parallaxes tum singillarum ambas.

Ex premissa facilis indago. sunt sinus arcuum. 83.5.

47. & 56.47.50. huius quidem 83674. illius vero,

99274. quorum differentia 15600. aggregatum uero am-

borum sinuum est 182948. cuius dimidium est 91474.

erit itaque in premissa figura I G. ad G C. ut 15600. ad

91474. & angulus G A I. dimidium differentie datae est

minut. 25. quocirca G I. eius tangens (posito A G. sinu toto)

erit in partibus, quarum A G. est 100000. erit inquam 727.

& quarum partium G I. est 15600. earum erat G C. 91474.

quarum ergo G I. est 727. earum erit G C. ex regula aurea

4263. proxime, cuius tangens angul. F A C. est gra. 2.26.

adiectoque angulo G A I. minut. 25. erit totus angulus C A I.

nempe parallaxis C B. grad. 2.51. ex eaque detracta diffe-

rentia C E. grad. 0.50. restabit parallaxis, altera B D. gra.

2.1. in distantia ergo verticali 83.5.47. parallaxis verti-

calis fuisset ad minimum grad. 2.51. & in distantia grad.

56.47.50. fuisset grad. 2.1. quae querebantur.

Propositio Quarta Problema Secundum.

Inuestigare ex eiusmodi parallaxibus distantiam pheno-

meni a centro.

Reposita figura parallaxis verticalis erit itaque primo an-

gulus L A E. grad. 83.5.47. & angulus A E C. grad. 2.

51. cuius sin. 4972. sicut sinus anguli Z A E. & anguli

itidem deinceps C A E. est. 99274. Estque ut sinus anguli

A E C. ad sinum anguli C A E. quare ex regula aurea

subiecta figura earum C A. est 1. earum partium C E. erit.

20. proxime tot scilicet semid. terra absuisset phenomenon

a centro terrae. infra nempe lunam multis myriadibus ex

alte-



altera parallaxi proueniret distantia circiter 24. semid. terre
semper tamen multum infra lunam.

Ex prima parallaxi regula aurea.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
4972.	99274.	I	19. $\frac{4806}{4972}$ idest 20.

proxime.

Ex secunda parallaxi, ac minore.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
3519.	83674.	I.	23. $\frac{2737}{3519}$ idest 24.

proxime.

Ratio secunda ex differentiis positis à Kepl. ipso inter
obseruationes Ostfrisanas, & suas.

Secundo loco probostellam rursus fuisse sublunarem ex
differentiis positis à Keplero ipso inter locum visum Prage,
& locum visum in Ostfrisia, estq. retortio secunde ratio-
nis Kepleri, quam supra innui Cap. 16. num. 4. est itaque
retortio.

Si stella fuisset in orbe lunari in distantia à verticibus
Kepleri Prage, & Fabricij in Ostfrisia differentia inter ob-
seruationes fuisset minut 1. 38. ut nos demonstrauimus
pro minut. 5. 6. quæ ponit: sed falso Keplerus, ut ostensum
num. ibi 3. in Problemate.

At differentia inter obseruationes Kepleri, & Fabricij.
in dictis à verticibus distantijs fuit maior, quam minut. 1.
38. ex relatione ipsa kepleri dicto. num. 4.

Ergo stella fuit infra lunam. Supponitur scilicet quorū
visa differentia est maior cæteris paribus ea esse propiora ter-
re centro.

Rrr

Ra-

Ratio, ac retortio eadem efficacior reddita ex
rerum principijs.

Ratio, & retortio proxima ex verbis potius Kepleri processit: at nunc ducamus ex re ipsa. repeto ergo ex cap. 12. probl. 11. in Corell. differentiam inter latitudines visas Praga, & in Ostfrisia fuisse min. 53. 31. & differentiam inter longitudes visas fuisse minut. 53. 45. conferendo scilicet observationes, ut par est matutinas cum matutinis. Hic (scilicet exactam illam methodum, quam in 3. Antitych. * & in 2. lib. huius 2. partis, adhibeamus) longe sublunaris deducetur stella, cum enim in 3. Antitych. ex differentia longitudinum visarum minut. 15. & latitud. minut. 14. cometam demonstrauerimus multum infra lunam; nunc cum differentia longitud. sit min. 53. 45. latid. min. 53. 31. quanto magis id accidet? at declino prolixitatem illam calculi, & contentus sum hac rammemoratione, atq. cellatione maiorum nunc multo differentiarum, quam tum fuerint. ex quo fit, multo magis sublunarem hanc stellam, quam fuerit tum ille cometa, deductum iri: at aliter adhuc.

Ut facilius itaq. & expeditior calculus substituatur reduco ad meridianum differentiam latitudinum: at facta superabundanti subtractione. nempe qua erat minut. 53. 45. facio in meridiano solum min. 5. 40. circiter nempe decimam partem. multo sane minus ea differentia contrahetur: at in fauorē contrariae positionis plus iusto minuamus; reducetur indagatio ad cap. 13. libri antecedentis. cuius itaq. repetita figura. sit B. habitatio Fabritij in Ostfrisia D. Praga arcus BD latitudinis locorum grad. 6. C. stella angulus BCD. min. 5. 40. queritur quanta sit AC. distantia stelle à centro. ponitur.

erit autem distantia visa stella à vertice Fabritij scil. ang.
EBC. gr. 77. 11. angulus autem FDC. distantia eiusdem
visa à vertice Praga grad. 71. 11. erit itaq. angulus AB
C. gr. 102. 49. cumq. angulus BAD. sit gr. 6. erit ABD
gr. 8. 7. qui detractus ex g. 102. 49. relinquit angulum C
BD. gr. 15. 49. estq. angulus BCD. g. 0. 5. 40. reliquus
ergo BDC. erit reliquorū ad duos rectos g. 164. 5. 20. erunt
itaq. dictorum angulorum sinus iuxta subiectum Schema.

	{ BDC. grad. 164. 5. 20 }	{ 27415.
Angulorum	{ BCD. grad. 0. 5. 40 }	{ sinus. }
	{ DBC. grad. 15. 49. 0 }	{ 27256.

Et quoniam latera inter se sunt, ut sinus oppositorum an-
gulorum, erit BD. ad. BC. ut 165. ad 27415. colligetur
vero BD. in triangulo BAD. notorum laterum mill. 318.
proxime quorum AB. est 3035. erit itaq. ex regula aurea
BC. eorundem 52856. at est eorundem AB. 3035. erunt
ergo duæ AB. BC. simul mill. 55885. at duabus illis simul
sumptis minor est AC. tertium latus trianguli ABC. est er-
go AC. minor mill. 55885. hoc est erit circiter semid. 18.
terra multum ergo infra lunam. Et si faciamus differentiā
parallaxium, et locorum solum quattuor minut. angulum
nempe BCD. adhuc ostendetur sublunaris stella; erit enim
AC. minor millarijs 77754. nempe semid. terra 26. adhuc
ergo sub luna nedum ex Kepleri, et Copernici: sed etiam ex
Ptolomæi dimensione. Posset etiam retorqueri ratio tertia
applicatio scilicet rationis via Copernicane; nam concludit
Kepl. longe supra Saturnum stellam eleuatam: at contra ex
viri datis concludetur eam necessario fuisse in aere quieto in-
fra Martem; tria enim ponit ex quibus id necessario infera-

Rrr 2 tur,

500 De tribus nouis Stellis

Author se
ipsum cor-
rigit.

tur, primum est stellas, quæ in octaua sphaera sunt solum se-
cundorum nouem parallaxim pati. Secundum est stellam
nouam duorum minorum parallaxi obnoxiam fuisse. Ter-
tium est stellam eandem immotam fuisse ab omni motu præ-
terquam à motu fixarum. ex his iunctis colligitur neq. stel-
lam fuisse in orbe fixarum; cum maiorem multo nouem secun-
dis parallaxim habuerit; neq. in orbe Saturni, aut Martis,
aut motus annui, aut Veneris, Mercurijue ob immobilitatē.
restat ergo ut fuerit in orbe immoto infra octauam sphaeram,
qui solus est in Copernici via aer quietus infra Martem. At
neq. hoc rectè dictum est: non in aere quieto: sed in aere qui
cum terra rapitur, immo à terra ponenda stella, idq. ratio, con-
cludit. aer enim quietus non videturullo moueri motu: at
stella tum diurno, tum fixarum motu vertebatur: motib.
ergo ijsdē, qui terræ cōueniunt, moueri eā oportebat; in aere
ergo terrę motus emulāte, et sequēte ponere eā vis rationis
cogit. corroborant retortionem hanc calculi nostri ex Keple-
rianis obseruationibus, ac alijs ab eo laudatis ducti ope trigo-
nometrica, qui maiorem multo parallaxim, quàm duorum mi-
nutorum continent.

C A P V T X X.

Reliqua pars capituli xv. Kepleri adducitur, in qua ad-
uersus Antonium Laurentinū inuehitur, cuius
etiam errores Author notat.

S Eposui in hoc caput censuram Kepleri, vol inuectiuā po-
tius in Antonium Laurentinum, cuius in mathemati-
cis tarditatem non satis pro meritis acerrimus aliquis
repre-

reprehensor exagitat. Scripsit Laurentinus. Et Italice de
nova hac stella anni 1604. Et Latine contra mathemati-
cos de rebus celestibus. in utraq. libro palmarios errores pro-
diuinitus inuentis iactat. seq. deridiculum, vel leuioribus
Mathematicis prebet. Ad integritatem examinis cap.
15. Kepleri pertinebat hanc quoque partem subijcere, in
qua referenda eandem, quam in superioribus, dialogi for-
mam retinebo.

Atq. hoc loco quid ego dicam; immo quid non di-
cam de miserabili conditione nostri temporis?

Deserta sane est multorum huius seculi mathematicarum
conditio, qui deserta exquisita illa methodo, qua per accurate
descriptions procedit, per contextasque demonstrationes
ex propositionibus per se notis, vel ad indemonstrabiles, redu-
ctis nunquam destituit ex orbita; aliqui descriptiones omi-
mittunt: aliqui solis descriptionibus contenti nullam adijci-
unt demonstrationem: aliqui pseudographas rationes pro de-
monstrationibus subijciunt: aliqui probabilibus argumentis
acquiescunt, inter quos non semel Keplerus est.

In tanta luce doctrina de parallaxibus
Lux sane est tanta, ut ipsa per se potuerit illuminare te-
nebras Laurentini si aperire illi mentem tanta presumptio-
ne oclusam valuisset. Attamen persenuasse adhuc in hoc
ipso parallaxium negotio tantum caligat, quae potuerit inual-
uere cum Tychone multis Scriptoribus, inter quos Keplerum
ex superioribus libris satis constat.

Tanto consensu Philosophorum cum Mathema-
ticis.

At quos his philosophos appellat? num philosophia accipit,

1.
Kepler.

Claram.

2.
Kepler.

Claram.

3.
Kepler.

Claram.

ut

502 De tribus nouis Stellis

ut includit cum naturali, & transnaturali etiam mathematicam? at ita mathematicam cum se ipsa conuenire diceret. num igitur accipit philosophiam, ut a mathematicis seiungitur? sed quibus medijs ita capta philosophia conclusionem mathematicam attinget? studio itaq. & professione (arbitror) non cognitione distinguit. Ammonius, & ceteri qui ex parallaxi redarguunt de galaxia Aristotelem, sunt philosophi: at qui astronomiam scribunt, aut aliquam eiusmodi tractationem sunt mathematici, ut Tycho in suis progymnasmatibus, & hic auctor in suis operibus. Virumq. Scriptorum genus in hoc consentit quod ex parallaxi desumatur distantia phaenomeni a centro contra quam sentiat Laurentinus.

4.
Keplerus.

Existere tum aliquem non plebeium: sed philosophum, Medicis libellis clarum, excellentissimumq. virum. idq. non in barbara aliqua Natione: sed in Italia, non in obscuro eius angulo: sed Paduae, in tanta doctissimorum virorum frequentia, tanto Europae concursu.

Claram.

Laudes gentis, & Ciuitatis meae olim altricis libentissime admitto. laudes hominis in philosophia (credo) naturali, & medicina (cum non viderim eius opera) non possum improbare aut approbare: non probo tamen eum Philosophum, qui intra philosophiae amplitudinem turpissime labatur, atq. pro inuentis praclarissimis ridiculos errores suscipiat ipse primò, & deinde alijs venditet.

5.
Keplerus.

Non qui dubitet, sed qui aperte contradicat; non qui fateatur ingenij imbecillitatem, exercitationisue defectum, & schematum mathematicorum insolentiam, sed qui omnem hanc eruditionem praefereat, & tamē contra hanc doctrinam disertis, & perspicuis verbis a se ex-

se explicatam (nisi forte mathematicus aliquis auctore longe doctior haecenus manum illi direxit) argumentis pudendis insurgat.

Liber latinus contra Mathematicos ad meas manus non peruenit: de illo itaq. ex Kepleri testimonio iudico: sed Italicus de stella anni 1604. peruenit, in quo pudendis vere rationibus utitur. in sequenti capite aliquas referam, & expendam.

Abusus auctoritate, & celebritate nominis, quam sibi arrogat, & confusus solitudine à viris rerum mathematicarum peritis ausus est affirmare decipi astronomos in doctrina parallaxeon. Ignoscite grammatici. hæc plane vox est excellentissimi viri, non mea; nimirum dicturus erat parallaxeon.

Salsè reprehendit infantiam hominis in voce parallaxis, qua etiam utitur interdum in Italico libro, non semel parallaxe pro parallasse dicendo. credo ego facile idem, quod Keplerus. hunc hominem quæsiuisse de aliquo perito Mathematicarum cognitionem parallaxis, qui vel ipsum deluserit, vel supinè hominè supinum docuerit. quid si non omnia, quæ is dixit, vel non quomodo is dixit, hic intellexit? eiusmodi ad alienam doctrinam confugium mihi suadet, quod mihi olim contigit. sermocinator quidam postridiè sermonem habiturus (incedebar autè occasio quædam de stellis) me adiuit, seq. rudè fassus totius astronomiæ de stellis à me quæsiuit, quæ ad remtum essent. ego illi, & planetas à fixis distinxi, & planetas numeravi: magnitudines præterea stellarum circumscripsi, & nonnulla eiusmodi alia. postera die sermoni interfui, audiuiq. hominè tam memoriter, præterea, & confidenter, quæ nuper.

6.
Keplerus:

Claram.

Claram.

nuper didicerat protulisse, ut ego ipse existimatarus fuerim illum versatum astronomum, nisi doctrina ortum optime novissem. At in rerum cortice perstitit documentum meum: sed si ad arcana penetraſet astronomica, non dubito quin aliqua excidissent ex eius memoria; aliqua novitius discipulus pervertisset. Audi aliud. Ioannes Ciampolius à secretis nunc VRBANI VIII. Summi Pontificis, & proxime GREGORII XV. mihi dixit, fuisse Philosophum Patavij celebrem, qui Galileum Galileum tum mathematicas ibi proſtitem interogaverit quidnam eſet parallaxis; velle enim ſe illam ſcriptis confutare. riſit vir ille ſolertiſſimus propositum hominis, qui iam decreverit confutare, quod nondum intellexerat verum eſet an falſum. quam queſo credimus doctrinam traditurum rudi ad ea homini; & de-
ridiculū in petitione ſe præbenti? certè (arbitror) ridiculam.

7.
Kepler.

Si difficilem hanc doctrinam dixiſſet, ſi negaſſet aſtronomos extra erroris aleam ad vnum, vel duo ſcrupulū venire, falſurus eram ego quoq. nunc vero quid garrit logodædalus? quid garriat, parum intereſt; quorū ſum vero pertineat eius garritus videte. Negat eſſe poſſibile aſtronomis ex doctrina parallaxeon de hoc pronunciare. Vtrum ſtella ſub luna fuerit: negat igitur obſervationes mathematicorum intra 52 ÷ minuta certas eſſe. nimirum omnes mathematicos Germanos Crabbi noſtri; omnes Italos ſui ſimiles putat.

Claram.

Negare ex parallaxi, cum verè ſumpta fuerit, conſtiteritque præterea, vel vera phenomēni diſtantiā à vertice, vel viſa, cognoſci diſtantiā phenomēni à centro eſt ſtulta negatio (excipio phenomēna in ſola emphāſi reposita) negatur enim

nim tum datis tribus trianguli recti linei angulis, et dato uno ex lateribus cognosci posse reliqua duo latera necessaria indagine, & deductione, quod nemo sanus negauerit. Hanc tamen negationem non videtur nunc tribuere Laurentino Keplerus sed aliam, non posse scilicet parallaxim observari, ad quam negationem astruendā quā leuia fundamēta adhibeat Laurentinus idem, mox intelligemus. Crabbum, quem parui adeo facit Kepl. non novi ex aliquo eius scripto. Interim observationes Kepleri, quae trutinā trigonometrica examinata nunquā stellam in eodem exhibent loco, fauerent potius Crabbo, qui aliquem stellae motum, quam keplero, qui nullum tribuit.

Quid ad hæc vos Italici Clavi, Vbalde. Magine Galilee Geralde, Rubee, ceteriq. quā plurimū quid Sabaudæ Chrestine? quid Galli ceteri, in quorum patria excusus est alter Itali huius libellus, idē agēs latino idiomate? cur ad hoc tantum dedecus tanta cum patientia conniuetis? an verum ego suspicor, nugas has indignas putatis, quas publicè refellatis.

Brevi pro Italicis, nemo hunc in albo mathematicorum reposit. Utque sciat Keplerus scriptum hominis Italicum derisit Italus opere conscripto lingua rustica patavina facerissime: quasi indigna eius ruditas esset, quæ lingua alta quam rustica reprehenderetur, immo deluderetur potius. Interim rectè coniecit à nostratibus mathematicis, & (credo) à gallis contemptum esse hominis in aliena irrumpentis puerilem conatum. Ego quoque non meminissē eius mathematicæ thesīs nisi Kepleri locus me prouocasset, immo ferè coegisset iam proposueram integrum caput eius decimum quintum recensere.

8.
Keplerus.

Claram.

SSS

Sed

506 De tribus novis Stellis

9.
Keplerus.

Sed plane est ridicula ratio Philosophi. Audiuit fortassis à mathematicis in doctrina parallaxium venire centrum lunæ, siderisque in considerationem, ipse intelligens illud centrum, quod est intus, & in corpore, exultat gaudio, quod oblatum sibi putet effugium negat quippe illud centrum videri posse. Indignum hic ipsi respondere coram mathematicis. sed quid si alius est ab hoc cæco magistro dementatus? Ei dico astronomos loqui de centro visibili rei visibilis quantitate visibili prædita, quod nō opus est se ipso cerni: sed extremis visis, & mensuratis ipsum quoque æstimatur, sic enim solent astronomi. primo altitudinem observant, summi marginis de luna dein imi. tum differentia semissē adijciunt minori ut habeant medij, seu cētri altitudinem. ut si summi altitudo sit 50.44. imi 50.12. differentie 32. dimidium 16. hoc additum ad 50.12. efficit 50.28. atque centri dicunt altitudinem visi per extrema, non per se.

Claram.

Vni ex rationibus Laurentini respondet Keplerus, & recte: ita enim procedunt dum summa diligentia utuntur observatores: at in media diligentia, non summa collineant medium punctum apparentis disci lunaris, solarisve, & hoc satis est: etiam si centrum ipsum non perspiciatur ad obtinendum ex observatione angulum & isæ distantia. reposita figura parallaxis verticalis sit in E. loco phaenomeni centrū sphaera NMO. ut recta AN. AO. sint rectæ à puncto A. contingentes sphaeram. sit vero M. medium punctum arcus NMO. discus apparens est *circulus circa diametrum MO. & puncta globositatis NMO. omnia videbuntur in recta MO. atque

*Elicitur.
ex 3. prop.
operis mei.
de varietate
te lunæ.

pun-

punctum M. videbitur medium eius, adeoque centrum disci
solaris, lunar, sue protracta AM. in directumque mente pro-
ducta proueniet in centrum E. secabit si quidem recta NO.
bisariam, & ad angulos rectos. nam AN. AO. sunt * equa
les AM. communis, & ob equalitatem arcuum MN. MO.
chordæ ipsorum MN. MO. equales * ergo anguli NAE.
OAE. inter se equales * secet autem AM. producta re-
ctam MO. in I. duo triangu-
la AIM. AIO. habebunt duo la-
tera AN. AI. duobus lateribus AO. AI. equalia alterum
alteri, & anguli IAM. IAO. quos continent sunt equales
ergo basis MI. equalis * basi IO & reliqui ang. reliquis ang.
alter alteri, quia equalia latera subtrahuntur: scilicet nunc ang.
deinceps AIO. AIM. inter se equales, proindeq. recti: ut AI.
secet NO. bisariam, & ad ang. rectos ergo producta transibit
per centrum circuli ANPO. cuius portio est OMN. adeoque tra-
nsibit per centrum E sphaerae ex suppositione hic tacite facta.
est autem. Planum nostrae nunc visionis consideratum transi-
re per centrum sideris visi, facereq. in eius sphaera circulum
ex primo Theod. * quærit etiam maximus * lineas AN. AO
tangere eundem circulum maximum nunc scilicet MNPO.
qua suppositione facta cetera, ut demonstrauius sequun-
tur. ex qua demonstratione hoc aliud pendet. Angulum ZAE.
qui instrumento meteo-
roscopico obseruatur eundem esse cum
ZAE. quem continentis lineæ, seu consicentis AE. terminus
E. non videtur. Est etiam cum singulis eorum idem ZAG.
angulus distantie vise à vertice, seu distantie loci visi: et
quoniam angulus ACE. siue ZAE. mente conceptus notus
est ex calculis nimirum vera distantia centri solis, vel centri
lunæ à vertice; notus quoque erit reliquus AEC. angulus pa-

* 22. opt.
Eucl.

* Corell. ad
pen. 3. ele-
men. Cam
pani.

* prop. 19.
3 elem.
8 primie
lem

4. prop. pri
mi elem.

Corell. pri
mæ prop. 3
elem.

prop. 1.
ex prop. 6.
eius sphaeræ
Theod.

SS 2

ral-

parallaxis etiam si ipse efficiatur, & consistat ad punctum E. ne
quaquam expositum, ac patens oculis. elicitur hinc cur tum in
summa diligentia à Kepl. descripta, tum in mediocri nihil re
ferat ad obtinendam veram parallaxis cognitionem; etiam si
centrum E. sub oculos non cadat.

10.
Kepler.

Sed quid imminor hisce cū videam ignorare homi
nem quid sit observatio astronomorum, nedum vt vn
quam ipse observauerit? negat enim solis centum pos
se videri nisi aquilinis oculis: at cum ipse hisce careat
sequitur solem nunquam ab ipso esse observatum. ta
lem hominem non decuit in Paduano cœtu docere ea,
quæ somniet de stella noua, & ceteris astronomis:
sed discere à doctissimo cœtu, quæ hactenus igno
rauit.

Clarâm.

Nihil difficilius est, quam nosse se ipsum, à qua cognitione
longissime absuit Laurentinus; dum deceptionem ipse suam
in mathematicis pro excellentissima scientia habuit. ex pra
ue dispositionis ignorantia, vt scholæ vocant, pudendi eius
errores profluxere. ac possunt etiam mathematicas solidè pro
fessi in magnos et ipsi errores incidere, dum intentam, & di
ligentem speculationem abijciunt; dumque meto dum geome
tricam deferentes in laxam, & probabilem delabuntur. Da
mihî mathematicum probè doctum, qui tamen in rerum ali
quarum indagine negligenter versetur, descriptionem dimit
tat, ad exquisitam demonstrationem non anmitatur. pro
positionum assumptarum veritatem diligentissime non pu
set; sint ne in uniuersum vere, omnibus ne propositionis
casibus aptentur; hunc labi facile est, nisi necessarium.
quod mihî contigit, de alijs credo, quæ in adytu ardua dic
iur

ius mathematicæ inquisitionis prima fronte occurrerunt sepe falsa fuere. Eum confusæ considerationis errorem diligens postea perscrutatio aperuit, & emendauit. certe mathematica defixum obtutum exposcunt, non nisi intentis, & nusquam deflecentibus oculis eorum plerumque subtilitas percipitur. ab eiusmodi diligentia non semel Tycho, & frequentius etiam aliqui uiuentium scriptorum absunt, inter quos Keplerus. hic ad scribendum effusus à stili affluentia, ab ingenijque fecunditate rapitur, ut necessario eum multarum rerum animaduersio fugiat, atque examen ad veritatis inuestigationem necessarium. Non itaque mirum si mathematicus (licet) celebris, & versatus non raro, nec leuiter offenderit.

Eius quidem librum de rebus cælestibus contra mathematicos scriptum, & Parisijs impressum quanto cum sthomacho legerim dici vix potest. erat autem necessario legendus in gratiam patroni. O egregias occupationes generis humani quod hic ædificat, alter diruit, quia ædificare non didicit. scil. vt aliquid operæ locique supersit tertio ad reædificandum quam lubens hic exclamo meum illud ex Persio. O curas hominum ò quantum in rebus inane? sed hæc haætenus.

Cum pari sthomacho ego legi librum Italice scriptum de noua stella impatiens errorum deridentorum, & iactantia in illis ipsis erroribus hominis eos pro reuelationibus ferme cælestibus admirantis. At; verum fateor, non minore cum admiratione vidi Kepleri errata Casarei mathematici, & celeberrimi hoc æuo hominis. coactus sum hu-

ma-

manam deflere conditionem, illudq. Lucretianum usurpare.

O miseras hominum mentes, o pectora Cæca
Quantis in tenebris.

Redeo ad Laurentinum, cuius aliqua ex parte rationes
afferre & expendere decreui in sequenti capite.

CAPVT XXI.

Rationes Laurentini expenduntur.

* lib de stel
la. 1604. c.
6.

Prima itaq. eius ratio * est quoniam centrum stelle nō
potest hinc perspicui praesentis solis propter maximam
lucem, & reliquorum planetarum, ac siderum pro-
pter paruitatem, ut rationis resolutio esse debeat.

1. Ratio.

Cuiuscunq. phaenomeni centrum perspicui non potest eius
nulla potest observari parallaxis. At Lunæ praesentis vero
Solis, et reliquorum planetarum non potest perspicui centrum

Ergo luna praesentis vero solis, & reliquorum planeta-
rum nulla potest observari parallaxis.

Maiores probat: quoniam nisi accipiat centrum possunt
ad diuersa puncta diuersi anguli, & inaequales constitui; in-
deq. red detur incerta parallaxis. Minorem autem probat in
Italico libro ex lumine solis, & ex paruitate reliquorum pla-
netarum: at in latino ex Keplero videtur probare etiam ex
densitate, quæ erit nobis mox secunda ratio.

Solutio.

Solutio rationis huius ita patuit; maior n. falsa, et ex kepl.
et ex illis, quæ nos subiunximus Cap. preced. * minor quidē ve

ra est: at ex vi prosyllogismorum Laurentini non probatur in uniuersum: non enim de luna, neque de stellis aliquibus alijs.

Secunda ratio est. Non potest visus penetrare densitatem stellæ. Ergo non potest ulla observari parallaxis. 2. Ratio.

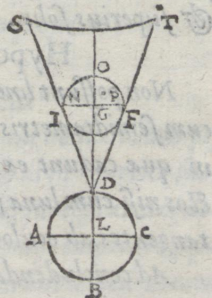
Nimirum credit homo locum visum quem in octaua sphe-
ra, vel interdum in primo mobili stellæ alicui assignamus in-
spici visum ipsummet debere. At satis est in figura proximi
capitis observare angulum ZAM. (etiam si punctum G.
immo etiam centrum. E. visu non aspiciatur) ad habendum
angulum ZAE. & ZAG. distantie visæ centri phenome-
ni à vertice. Solutio

Luna in eodem puncto existens apparet omnibus terræ regio-
nibus in eodem situ cum stellis quibusvis fixis, immo etiam
cum planetis dum ab illis mente auferamus proprium motum.
Ergo nullam luna patitur parallaxim. 3. Ratio.

Consequentia verissima: at antecedens incognitum omni-
bus astronomis, & iure sane, quia propositiones contraria de
ceptionis sunt extra scientiam quamq. presens vero est in a-
stronomia portentum falsitatis si presertim iungatur hypothe-
sibus ex quib. ab authore suo deducitur. Censura
propositio-
num.

est autem viri progressus, qui sequitur.

Primo sumit lunam in eclipsi solari,
atq. hac descriptione utitur. sit circulus
ABCD. circa centrum L. duæq. diame-
tri ALC. BLD. se secent ad angulos re-
ctos, productaq. BLD. in infinitum trā-
seat per centrum lune G. sitq. circa G.
circulus lunaris in eodem plano cum cir-
culo



culo

512 De tribus novis Stellis

culo terre ABCD. circulus inquam lunaris NMPO. in quo
diametri MGO. N GP. se ad angulos rectos fecerunt, ducan-
turque à puncto D. lineæ tangentes lunam, quæ sint DI. D
F. demonstrat puncta contactuum I. F. esse infra N. P. pun-
cta. idque rectè: at primo pro iisdem acceperat, dixerat enim
ab oculo D. aspici medietatem lunæ NMF. idq. falsò. emen-
dat itaque se postea: at præstabat non peccasse in re satis aper-
ta mathematicis. post descriptionem hæ sunt eius Hypotheses.

Hypothesis prima Laurentini.

Censura.

Non occultantur superiora corpora ab inferioribus nisi per
lineas tangentes superiora. Hac suppositio si verba ex rigore
proprietas sumantur falsa est. lineæ enim tangentes non ocul-
tant: sed distinguunt partem visam à non visa. Corpus verò
inferius interiectum inter tangentes ipsum lineas occultat
partem superioris inter lineas itidem tangentes positam nem-
pe nunc lineæ tangentes DFT. DIS. non occultant puncta S.
T. solis sed pars lunæ inter I. F. per M. occultat partem solis
inter S. T. & quoduis punctum solis inter S. & T. tegitur
visui in D. non à linea tangente: sed à perforante si mente
producta intelligatur, utrumque corpus, & inferius lunæ,
& superius solis.

Hypothesis Secunda eiusdem.

Hypoth.

Non possunt lineæ ab oculo ad superficiem lunarem ductæ
cum semidiametris lunæ ad eadem puncta superficiei ductis,
in quæ cadunt eæ ipsæ lineæ ab oculo, continere angulos re-
ctos nisi cum luna fuerit in vertice, ideoque tum solum lineæ
tangentes ab oculo ad circumferentiam duci possunt.

Censura.

Ad concludendam conclusionem tam absonam ab astrono-
mis non alia Hypothesis, quam falsa nedum: sed, & deriden-
da

da requirebatur. Hic vir non vidit, vel non intellexit, vel prave intellexit prop. 17. 3. elem. quæ docet à quouis puncto extra circulum dato lineam rectam ducere, quæ contingat eum ipsum circulum. sumpto itaque in figura quouis declini puncto E. loco puncti D. ad perpendicularum subiecti centris luminarii, poterit ex dicta prop. 17. ducta contingens circulum NMPO. immo ducta EGQ. per centrum luna transiens ducetur duæ contingentes circulum eundem NPO. æquales utrinque. angulos continentes cum EG. ut deducit Campanus ex 36. 3. elem. & Clavius ibi recenset in 3. Corell. & quod dicimus de circulo NMP. idem est de infinitis alijs circulis in eodem luna corpore spherico si per rectam EGQ. infinita plana in ea se secantia ducta intelligamus, singula enim in superficie spherica lune circulos efficient * à puncto ergo E. binæ lineæ tangentēs unumqueng. ex ijs circulis in superficie lune duci possent, quæ singule tangent spherā id est lunam tā cum itaq. abest, ut ab oculo ad lunam extra verticem aspicientes non possit duci linea tangens, ut etiam finita duci queant. Mirandum est, nisi miserandum, esse hominem, qui cum hæc ignoret, audeat tamen se nedom mathematicum, sed emendatorem etiam mathematicorum profiteri.

*lib. 1. sph.
Theodor.
prop. 1.

Primum Corell. eiusdem.

Ex tam solida hypothesis par Corellarum deducit non posse unquam totum eclipsari solem nisi quibus in vertice fuerit una cum luna. Abeant nunc astronomi, qui contrarium demonstare. abeant oculi habitatorum Zone temperata, qui interdum solem totū obscuratum observarunt. sed abeant potius, qui ignorā sibi artem proficentes deridiculos se præbent

T t t

peri-

peritis. Quanto satius esset Apellis parere monito. Sutor non ultra Crepidam? Ac illud est praterea inditium egregie huius doctrinae mathematicae, dum describens eos ad quorum vertices sol, & luna veniant, vocat habitatores sub ecliptica. Astronemi reponunt habitationes sub equinoctiali, sub tropicis, sub intermedijs, vel extra parallelis, quia sub illis circulis eadem habitatio perpetuo permanet: at ecliptica puncta bina duobus tantum momentis in diurni temporis intervallo subiectis hominibus imminet. Tota deinde reliqua die non amplius illi sub ecliptica sunt. at error improprietatis inter enormes falsitatis condonari potest.

Corellarium Secundum.

Secundo deducit non posse videri amplius, quam dimidia lunam, & hic exultat, ut de nouo inuento, proq. hecatombis se tum obtulisse scribit affectus, & animi vota Deo, Beatae Virgini. D. Catherina, & D. Antonio. neq. sentit, si rigida eius dictum exponatur, in duas exponentes resolui, Altera quarum falsa est. Sunt exponentes. Videtur dimidia luna; & nihil amplius eiusdem luna videtur: prior ergo exponent est falsa, ut se ipse deinceps corrigit. Dum vero secundam pro suo inuento iactat, ostendit satis aperte nunquam vidisse optica Euclidis, non Aristarchum Samium De dimens. solis & luna; non Ptolom. Mag. Comp. quid autem dico illos reconditiores authores, & libros? in ipsi finet astronomiae primordijs, quae sub sphaera titulo scripsit Sacroboscus in descriptione eclipsium supponitur sphaeram minorem à maiore plusquam dimidiam illuminari, & contra maiorem à minori minus quam dimidium. ex quibus facile potest elici, quae dicti authores Euclid. & Aristarch. & deinceps Viello, & Alba-

Alhazen, & qui facilius intellectu author perspectiva communis, declarant: sphaera nempe, cuius diameter maior fuerit interstitio oculorum, videri minorem partem dimidia sphaera: cuius diameter fuerit eidem interstitio equalis, videri medietatem; at cuius diameter fuerit minor, videri maiorem partem medietate. haec cum tanto prius fuerint, nedum mathematicis nota: sed iactata in eorum scholis ad aures vsq. Tyronum, hic tamen nouitius Scriptor inuentorem eorum se facit, cum etiam prius deprauarit.

Corellarium Tertium.

Infer demum ex eo quod portio lunae visa minor est hemisphaerio non posse ex umbra terra deduci; verum luna sit minor terra, eo quod inquit solum portio lunae inumbratur, quod à mathematicis non animaduersum aserit.

Nihil planius quam non vidisse hunc hominem. Aristarchi, aut Ptolomei opera, in quibus adeo aperte visam lunae portionem minorem dimidia eius parte ponunt, et ex ea tamē diametrum veram lunae eliciunt certa demonstratione. cum eos authores hic non viderit ausus tamen est os in celum ponere. Et de diuinis ingenijs pro sua socordia iudicare. Reliqua viri dicta eiusdem sermō farinē dimitto. à Kepl. demum ad Santutium transeamus.

C A P V T X X I I.

Cum Santutio, qui stellam anni 1604. sensit fuisse caelestem, disputandum proponitur, quomodo id ordine.

Antonius Santutius, ut antea diximus* arbitratus * in Appen
est omnes cometas idq. genus phaenomena (omnia ta
men ipse cometarum nomine complectitur) supra lu
dice lib. an
teced.

516 De tribus nouis Stellis

nam fuisse, futuraq. esse, multoq. id conatu demonstrare conatus est. particulatim id de sex phenomenis a se obseruatis concludit. fuere autem stella anni 1572. 1604. cometa anni 1577. 1582. 1597. 1607. stellam anni 1604. de qua nunc agimus supra Venerem saltem fuisse contendit. Methodus, qua ad id concludendam utitur, quamq. in pluribus recensitorum phenomenon adhibet, ex tempore procedit quo phenomena eiusmodi in motu diurno supra horizontem persistere; comparando illud tempus cum tempore, quod importabat arcus diurnus paralleli, in quo, tunc motum tum suum peragebant, cumq. ad amussim conuenerent tempora (ita computabat Santutius), argumentabatur altitudinem phenomeni tantam, ut distantia intercedens inter rationalem, & naturalem horizontem scil. terrae semidiameter nullam ad eam altitudinem retineret, proportionem sensibilem: concluderet itaq. in octaua sphaera fuisse phenomenon saltem supra solem: in qua iam à centro mundi remotione incipiunt parallaxes sensu conspicuae euanescere. Hac est Santutij methodus, quae sane si per se ipsam consideretur, est subtilissima, magnaque debetur eius auctori laus, qui existimatur Cardanus: et cetera si quaecunque illa exposcit, exquisitè obseruari possent, esset certa scala dimittenda altitudinis solis, lunae, & reliquorum planetarum, quorum omnium loca vera constant, at rtrum accomodetur indaganda altitudini phenomeni de cuius parallaxi ancipites sumus, non satis accurate pensitauit Santutius: & tamen considerandum erat. Praeterea verum methodo exponenda non leues ipse, neq. paucas falsitates miscuit neque totam etiam methodum tradidit; Ioannes quoque Camillus Gloriosus, qui nouissimè de cometis elegans & lumen

lumen edidit, eam explicuit restrictam ad æquinoctialem in quo, & phenomenon, & spectatores collocavit. ego itaque in hac parte ita procedam primo referam, ut methodum instituat, & representet Santutius; deinceps errores eius aperiam (bipartita vero erit censura. exminabit primum, quæ ad principia remota methodi pertinent: deinde quæ ad methodum ipsam) adducam tertio explicationem Gloriosi: quarto integram ipse eius expositionem, ac demonstrationem afferam. Quinto disputabo applicari ne queat methodus dum de paralaxi ambigimus, utq. ea in re deficiat, demonstrabo. Sexto argumentationes methodo innixas, quibus Santutius demonstrat stellam caelestem fuisse, importabo, et postremo solutiones earum.

CAPVT XXIII.

Fundamenta prima Santutij afferuntur. *

*ex cap. 3.
eius lib. de
Comet.

Quoniam non potest phenomenon supra datum horizontem moueri diurno motu in quouis parallelo nisi linea à centro mundi ad stellam in dato parallelo existentem ducta superet distantiam inter mundi centrum, & horizontem, quo loci communes sectiones meridiani, & horizontis, nec non paralleli, & horizontis sese interfecant. Santutius ergo primo inquit quanta sit ea distantia tum respectu utriusq. tropici tum respectu æquinoctialis in Lemma eius ego inquisitionem distinguam.

Lem-

singulos circulos descriptos representare orbem terre adeoq.
 LCT. HBV. GAF. esse Horizontes; & ipse vocat sensibi-
 les: at improprie, & contra usum Scriptorum: rectius di-
 xisset naturales. MDS. autem est Horizon rationalis. Desi-
 gnat postea punctis rectas DL. DG. arbitratum ergo DL. di-
 stantiam inter centrum mundi, & Horizontis punctum, in
 quo se secant communis sectio meridiani, & horizontis, &
 communis sectio tropici Capricorni, & Horizontis. Ex do-
 ctrina itaq; triangulorum rectilineorum cum trianguli recta
 guli DCL. dentur singuli anguli, et unum laterum DC. ter-
 ra semidiameter, quæ datur mill. 5011. Anguli autem ideo
 dantur, quoniam angulus CDL. est aqualis arcus meridiani
 inter verticem Pisarum, & tropicū Capricorni; reliquus ita
 que DLC. est grad. 23. cum anguli inquam dentur, & v-
 num laterum in triangulo rectangulo DCL. dabitur etiam ba-
 sis DL. mill. 12825. siue 12827. nam sinus anguli CLD.
 grad. 23. est 23443. quarum partium sin. totus est 60000
 at quarum est 100000. (ut nunc constituntur tabula) est
 39071. ex regula itaq; aurea quarum CD. est 5011. earū
 erit DL. 12825. Ex meo calculo: at ex calc. Sant. 12827.
 *ex quibus detractis mill. 5011. quanta est terra semidia-
 meter, reliqua pars eleuatio scil. cometa à terra est miliario-
 rum reliquorum 7814. Santutio aut 7816.

In tanta eleuatione à terra mill. scil. 7816. adhuc phæno-
 menon ibi non aspiceretur à degentibus Pisis.

Lemma Secundum.*

Rectæ lineæ ductæ à centro mundi ad communem sectio-
 nem circumferentiarum æquinoctialis, & meridiani pars à
 centro ad Horizontem est miliariorum 6908.

Reten.

*Coroll. 1.

Coroll. 2.

*cod. Cap.
 P 14.

* cod. cap.
P. 14.

Lemma Secundum. *

Recte linea ducta à centro mundi ad communem sectionem circumferentiarum æquinoctialis, & meridiani pars à centro ad Horizontem est miliariorum 6908.

Retenta figura eadem erit punctum H. punctum Horizontis in communi sectione Meridiani, & æquinoctialis, & DH. distantia, quæ nunc queritur; colligetur autem mill. 6908. in triangulo enim rectangulo DBH. angulus acutus HDB. est grad. 43. 30. quanta est distantia æquinoctialis à vertice Pisarum; procedit ergo ut in precedenti Lemma. te. at ex secantibus breuior indago. est enim DH. secans anguli HDB grad. 43. 30. parium 137859. quarum DB sinus totus est 100000. quarum ergo DB. terre semidiameter est 5011. tot scilicet miliariorum erit DH. ex regula aurea 6908. ut proponebatur demonstrandum.

Corell. 1.

Detracta ergo semidiametro terre 1. mill. 5011. relinquitur altitudo puncti H. super terre superficie mill. 1897.

Corell. 2.

Et quoniam aer eleuatur ex eodem Santutio solum mill. 12. altitudo cometæ positi in H. penetraret ignem usque ad mill. 1885. & tamen non appareret super Horizonte Pisarum.

Lemma Tertium. *

* dict. cap.
3 pag. 15.

Lineæ rectæ ductæ à centro ad communem sectionem meridiani, & tropici Cancrî pars intercepta inter centrum, & Horizontem Pisarum. est mill. 5333.

Retenta eadem figura erit DG. distantia quæ sita in triangulo itaq. rectangulo angulus acutus GDB. est gr. 20. quantus est arcus meridiani inter verticem Pisarum, & tropicū Cancrî, cuius pariter secans DG. est 106417. (procedam ut prox.

proximè per secantes ommissa interim longiore via Santutij
eum ambæ in eundem numerum recidant) quarum partium
sin. tot. est. 100000. ergo quarum DB. eadem terra semidia.
est 5011. tot scil. mill. erit DG. 5333. ut afferebatur.

Detracta ergo semidiametro nimirum mill. 5011. restat **Corell. 1.**
altitudo puncti G. à superficie terre mill. 322.

Si phenomenon eleuaretur mill. 322. in eo positu tropici **Corell. 2.**
Canceri, quem descripsimus adhuc non emergeret super hori-
zontem Pisarum.

CAPVT XXIV.

Errores Santutij in descriptiõe, & qui ex ea pendent, de-
teguntur, veraq. descriptio traditur, & vera indago.

IN rationibus Santutij recte procedunt calculi, & veri
sunt numeri quos deducit: at falsitas descriptionis est
intoleranda. proinde falsa quoq. propositiones, quæ illi
innituntur. vult is circulos ex intervallis DC. D B. D A.
descriptos representare orbem terre. quis sanus eiusmodi re-
presentationem admittat? Arcus ML. est gr. 23. adeoque
eius sinus CD. partium 39071. quarum semidiameter me-
ridiani circuli est 100000. si itaq. circumferentiam meridia-
ni nunc circuli in primo mobili excogitemus erit? proximè e-
ius immensitatis DC. terre semid. ex Sant. quis hoc ferat?
At ponamus in cõcauo obtusa sphere, cuius diameter sectidũ
multos est maior 22000. semid. terre: at qui minimã ponũt
faciunt maiore: semid. isdẽ 14000. erit minima CD. terre

V u u

semi.

Semidiameter . semidiametrorum terre 5600. scilicet unica
 Semidiameter terra continebit semidiametros terre 5600.
 crescit vero absurditas in semidiametris D B. D A. nescio
 itaq. quid huic homini uenerit in mentem cum hæc scripsit.
 Quod si etiam in lunari orbe meridiani circumsferentia finga-
 tur à Santutio, ut uelle is uidetur cap. 19. adhuc tamen
 una terre semidiameter contineret 13. terre semidiametros
 adeoq. esset se ipsa duodecuplo maior.

verà descri-
 ptio.

Vera autem descriptio, & vera indago est. sit meridia-
 nus circulus circa centrum D. circulus terre in eodem plano
 CMN. in quo C. est ciuitas Pisarum uertex eius X. G. se-
 ctio circumsferentię tropici Cancrī à circumsferentia meridiani.
 H. sectio æquinoctialis. L. sectio Capricornī. ducaturq. Ho-
 rizon (ut uocant aliqui astronomicus, uel naturalis, ut
 alij, uel sensibilis, ut hic auctor licet improprie) qui sit CT
 secabitur is à ductis rectis lineis DG. DH. DL. secetur er-
 go in punctis I. O. Q. erit DQ. distantia cētri mundi à pun-
 cto Horizontis Pisarum, ubi is Horizon secatur, seu perfo-
 ratur à recta ducta à centro mundi ad punctum tropici Ca-
 pricorni existens in meridiano superiore. DO. uero distan-
 tia itidem Horizontis à centro mundi, ubi is perforatur à re-
 cta ducta à centro ad punctum æquinoctialis in meridiano su-
 periore existens DI. demum distantia à centro puncti Hori-
 zontis eiusdem in quo perforatur à linea ducta à centro ad
 punctum tropici Cancrī in quo secatur à meridiano scilicet su-
 periore: quomodo semper hic accipimus meridiani sectiones in
 hoc loco quoniam ergo nunc DC. uerè est terra semidiamete-
 ter, & in triangulo rectangulo DCQ. angulus acutus CDQ
 est grad. 67. tantus enim meridiani arcus intercedit inter

per-

Verticem Pisarum, & tropicum Capricorni, unde latus D
 Q erit eorundem milliariorum 12828. quorum in primo
 Lemmate deducebatur; at falso tum: nam punctum C. non e-
 rat in superficie terre: sed distabat ab ea vel minimum 12.
 terra semidiametris, vel 5600. vel & amplius V. G. sit
 nunc in V. à quo puncto VL. sit parallela ipsi CQ sunt tria
 gula similia VDL. & CDQ. dum itaq DV. statuatur
 mill. 5011. quot verè est DC. deducetur etiam eorundem
 DL. 12827. quot verè est DQ ex falso igitur sumpto quod
 DV. sit 5011. solum ob similitudinem triangulorum dedu-
 citur verè ex hypothesi GL. mill. 12827. dum itaq. secun-
 do falso sumpto DL. ponitur pro DQ vera distantia ex
 duobus falsis colligitur vera conclusio, ac vera distantia
 puncti Horizontis à centro mill. 12827. accidit ergo Santu-
 tii id, quod fieri interdù posse Arist. demonstrat. nèpè ex fal-
 sis colligi verum. & hanc ob causam reliquorum etiam iam
 duorum Lemmatum calculi ad trigonometricum examen
 perstant.

* in 2. pri.
 anclyt c. 2.
 & seqq.

CAPVT XXV.

Quartum Lemma * Santutij ponitur.

* pag. 15. &
 16.

Est quartum Lemma. Si phænomenon ponitur in su-
 prema aeris regione (distat ea à superficie terre mill.
 12. iuxta viri hypothesim) in parallelo distante à
 tropico Cancrì versus polum borealem grad. 16. non appare-
 bit adhuc supra horizontem Pisarum.

Vuu 2

Repo-

Reposita figura Santutij supra Cap. 23. in qua G. representet punctum paralleli grad. 16. à tropico versus polum articum, adeò ut angulus XDC. distantia eius à vertice Pisarum sit grad. 4. procedit Santutius per Canonem triangulorum rectorum ex sinub. atq. inuenit mill. 5023. ubi detracta semid. restet eleuatio G. à terra mill. 12. erit itaq. phenomenon in Horizonte, non eminebit. idem colligetur in vera descriptione nostra, si punctum 1. in ea significet idem quod G. in Santutiana, vel differentia prorsus exigua intercedet.

Censura

Verum in hoc Lemate Santutius in eandem falsa descriptionis notam incurrit, quam supra illi inuissimus. licet calculos veros ex ea deducat, ut etiam supra. At illud pretereà absonum est plurimum. Aeris altitudinem summam esse mill. 12. eorum scil. mill. quorum semid. terræ ab ipsomet ponitur 5011. qui minimum altum aerem statuere ad eam tamen altitudinem euexere ad quam vsq. vaporum orbis extollitur est autem illa ex Albazeno, & Vitellone circiter mill. 52. Italicorum sunt illa 12. mill. Germanica, ut etiam asserit Tycho in Epistol. Astron. Vnde apparet Santutium equiuocatione delusum, cum in authorem aliquem Germanum incidere milliaria Germanica pro Italicis accepisse. At placet in presentia digredi de aeris altitudine, ostendereq. quantum ab omni probabilitate recedant, qui intra hypothesim quaternarij numeri elementorum, veluti hic vir, & Clavius, aeris summam altitudinem ad 52. solum mill. vel etiam ad 100. at tollunt. alias & in alio opere disputabo* aduersus negantes quaternarium elementorum numerum.

pag. 713.

* De systemate mundi sensibilibus,

CA.

CAPVT XXVI.

Digressio de summa aeris altitudine aduersus
Clauium, & Santutium.

Fundamentum supremæ altitudinis aeris indaganda nō
idem apud omnes. multi Script. eleuationem vaporū
pro fundamento sumunt, vt scilicet is sit ultimus ae-
ris versus calum terminus, ad quem vsq. vapores ascen-
dunt. Hanc opinionem tacetur Clauius cap. 1. in spheram
Sacrobosci, ubi hac habet verba, Nam cum verisimile
sit aeream regionem eam esse tantūmodo, in qua va-
pores ex terra, & aqua extracti, etiam subtilissimi do-
micihum habent: cum non sit maior ratio, cur in vna
magis parte aeris esse possint, quā in altera, si qua est.
eidem sententia subscribunt * Coimbricenses: at cum distin-
ctione: nempe supra vaporum, et exhalationum ascensum ae-
rem ob intemperantiam caloris, & siccitatis ad ignis naturā
prope accedere, ideoq. quasi ignem haberi. quod si aerem sim-
pliciter sumamus, fatentur illi adhuc supra vapores aerē per-
seuerare, eiusq. altitudinem non constare. Ioannes * Camil-
lus Gloriosus, vt communem multorum recentiorum opi-
nionem profert; aerem propriē vocari eū, qui propē, ac cir-
ca terram est, quique à sordibus terræ semper inquinā-
tur, reliquū esse æthera, cui ipse assentit, vt in eo quoq. quodd
æther minime distinguatur ab aere substantia, sed tenuitate

* li. meteo-
rol.

lib. 4. de co-
met.

tan-

*dict. lib. 4
cap. 8.
*lib. sec. c.
sec in fine.
*ibidem.

prima opi
nio.

Secunda o
pinio.

tantum, & puritate, ut si aer in tota amplitudine substantie sue sumatur omnia ab eo intervalla repleantur. Vtrumque sit infinitus, an finitus in dubium reuocetur. At si preesse, & proprie accipiat ad milliaria 100. solum extolli ex eodem fundamēto suprema eleuationis exhalationum dicit: *quam tamen eleuationem vere solum milliariorum 41. asserit, ac monstrat * attamen ad fugienda litigia usq. ad 100. milliaria ampliat, ac promouet. * Non est huius loci disputare de mundi systematis partibus, & vtrum vnus aer totum à terris, & aqua locum impleat, ut absque valida ulla ratione: sed temerario potius ausu à recentioribus non nullis conuellantur in hac re scita omnium ferme scholarum aliàs (Deo dante) demonstrabo. In praesentia intra susceptę opinionis hypothesim de numero quattuor elementorum, de qua celestis natura ab elementari distinctione disputo de aeris altitudine, ut à principio sum protestatus. Intra ergo hanc hypothesim prima sententia est ex vaporum, & exhalationum ascensu desumi aeris supremam altitudinem. Secunda fert ex decupla proportionē inter se elementorum desumendam esse elementorum terram ambientium profunditatē cuius opinionis fundamentum ex obseruatione asserta pender quod pugillus terræ in decem aqua multiplicetur: pugillus aque in decem aeris: pugillus aeris in decem ignis. eandem utro esse rationem partis ad partem, quæ totius ad totum. ex qua proportione sequeretur solidam spheram continentem aerem, aquam, & terram ad terræ spheram solidam continentem aquam, & terram habere ad terræ spheram proportionem quam 11. ad 1. est vero spherarum inter se proportio triplicata diametrorum, adeoq. & semidiametrorum esiq. pro-

Liber Tertius. 527

Proportio IIII. ad I. triplicata proportionis B. cub. IIII. ad I. quarum ergo semidiameter terra est I. earum partium erit semidiameter sphaera continentis aerem, aquam, & terram B. cub. IIII. nempe proxime $4 \frac{47}{60}$ at semidiameter sphaera continentis aquam, & terram ob eandem causam erit semid. terra $2 \cdot \frac{1}{9}$. quocirca profunditas aqua detracta terra semidiametro restabit semid. $1 \cdot \frac{1}{9}$. & profunditas aeris detracta semidiametro sphaera continentis aquam, & terram erit semid. terra $2 \frac{121}{180}$ at proportio terre ad sphaeram continentem omnia elementa est I. ad IIII. quare semidiameter eiusdem sphaera erit B. cub. IIII. quarum partium terra semidiameter est I. erit itaq. proxime semidiametrorum terra IO $\frac{111}{330}$ detracta ergo semidiametro sphaera continentis aerem, aquam, & terram scil. semid. $4 \frac{47}{60}$ restabit ignis profunditas semid. terre $5 \frac{219}{396}$ proxime seu $5 \frac{73}{132}$ hec ex decuple pro^o 3 opinio. portionis opinione, qua est multorum peripateticorum. Est tertia opinio cuiusdam Thomae Barduardini, quæ refert Thimo^{*} procedit, is atque suam opinionem ducit ex tribus præsertim fundamentis. primum est elementa esse continue proportionalia inter se. secundum est proportionem diametri concavi lune ad diametrum terra: adeoq. semidiametri eiusdem concavi ad semidiametrum terra esse ut 33. ad I. abiecta minutia, quæ fuit sententia Ptolomai^{*} abesse scilicet concavum luna à centro terra semid. terre 33. 33. Tertium fundamentum est sphaeras inter se in triplicata proportionem diametrorum; quod demonstravit Euclides^{*} Horum ergo principiorum. Tertium certitudinem mathematicam obzinet. se cum-

* primo me teorol. 7. 6

* 5. Maga. comp. non 3. lib. ut dicit Thimo * prop. vlti ma 12. cl.

528 De tribus nouis Stellis

cundum non eque cum sint varia de eo opiniones. recentiores
 aliam quam Ptolemaeus proportionem statuunt. & ipse
 non eandem prorsus retinet. At primum multo incertius. ali-
 quod illi dictum sanè Aristotelis suffragatur, & aliquod
 Platonis: cum hic enim inter extrema elementa, ut solida,
 intermedia duo exposcit, illud respexisse Theorema aperte vi-
 detur. Duorum similium solidorum numerorum duo medij
 proportionales numeri sunt: quocirca necesse, est intellexisse
 elementa inter se continue proportionalia esse: at quib. cum nunc
 agimus authoritatib. non acquiescunt; neq. etià authoritatib.
 mathematici transigunt. Progreſſus ex his principijs, quem
 Thimo refert, primà partem habet satis claram: at secundam
 obscuram, & vel non apte relata à Thimone quòd non is
 fortè adeo solide, ut oportebat, mathemata sit assequutus, uel
 Barduardinus ipse in ea cognitione defecit. prima itaq; pars
 ita procedit statutis duobus terminis proportionis 33. & 1
 semidiameter scilicet concavi lune, & semidiameter terre in-
 bet ducere in se maiore terminum scilicet 33. & quadratū
 1089. inde proueniens iubet rursus in 33. ducere. produce-
 tur cub. 35937. cuius proportio ad 1. (cub. enim 1. adhuc
 est 1.) est proportio triplicata * proportionis 33. ad 1. erit
 itaq; eadem proportio 35937 ad 1. proportio sphere replen-
 tis concavum luna ad spheram terre ex tertio fundamento.
 & si inter extrema corpora duo statuatur proportionalia
 proportio ipsorum subinde inter se erit, ut 33. ad 1. etenim
 rursus si sint quattuor quantitates proportionales in conti-
 nua analogia est prima ad quartam in triplicata * proportione
 eius, quam habet prima ad secundam, & ita nunc primum
 corpus ed quartum ad terram scil. est in triplicata proportio-
 ne

* Elicitur

ex corell.

& demōst.

2. prop. 8.

elem. iun.

Sta def. xv.

* x defin. 5

elem.

de eius, quā obtinet ad sec. et est in triplicata pportione eius
 q̄ semid. ad semid. scil. 33. ad 1. ergo eadē erit proportio quā
 primū corpus ad sec. atq. pportio semid. 33. ad 1. spreta scil.
 mūtia: at cū mūtia maiore habebit pportione sem. ad sem.
 q̄ 33. ad 1. Et corpus maximū scil. replens spherā cōcavi lu-
 ne ad terrā, quā triplicatā pportione 33. ad 1. hucusq. prior
 pars in laginis inoffensa pcedit admissis principijs. Verum
 quoniā nō cōcludit pgressus de singulorū inter se elemētōrū
 pportione habere ea inter se pportione maiore triplicata 33
 ad 1. sed de cōgerie omniū quattuor elemētōrū in primo ter-
 mino. de cōgerie triū sequentiū in sec. termino. de cōgerie duo-
 rū infimorū in 3. de terra sola in quarto: ideo videtur is di-
 uidendo pportiones collegisse inter singula elemēta pportio-
 nē maiore q̄ 32. ad 1. et minore q̄ 33. ad 1. nēpē si diuida-
 mus pportione 33. ad 1. restat pportio 32. ad 1. si ergo di-
 uidamus pportione maiore q̄ 33. ad 1. ut nunc est 33. ad
 1. restabit pportio 32. ad 1. ferē ad 1. minor ergo q̄
 33. ad 1. at maior quā 32. ad 1. verū si hoc sibi vult Bar-
 duard. adhuc nō concludit de pportionib. singulorū inter se
 elemētōrū: sed de pportione ignis, ut primi termini ad aggre-
 gatū ex aere, aqua, et terra, ut ad sec. terminū, Et huius ag-
 gregati ad aggregatū ex aqua, et terra, ut ad tertiu terminū:
 terra autē sola erit quartus terminus. Hac ita dubitan-
 ter dico: quippe qui nō vide rim librū Barduard. inrerim con-
 tra hanc sententiā militabit eadē mōstratio quā contra alias
 afferā mox, preter objectionem presentem quōd proportio mi-
 nor q̄ 33. ad 1. maior q̄ 32. ad 1. quam is intendere vide-
 tur, et enunciare de singulis elemētis inter se, nō oueniat sin-
 gulis: sed eorū plerumq. congeriei ueluti p̄xime explicauimus.

Conclusio
 Barduard.

XXX

Est

Est quarta demum sententia, quæ mihi magis aridet suscepra interim hypothesei quaternarij numeri elementorum, duciturq. ex fundamēto in ea hypothesei perneccessario oportere scil. libratas esse vires elementorum, ne ex alterius excessu cetera omnia in prævalentis naturam absumeretur. huius fundamēto iusta naturalis existimationis estimatio suffragatur: immo observatio ipsa: nā si parum terre in excedentē a modum aquā inijciamus tota terra liquefcit: si aquam ad prævalentem ignem ponamus in cacabo, & el aliter, in vapores tota absimitur: si contra aqua excedens infundatur igni, is

^{*1. meteor.} ^{cap. 3.} extinguitur. graues philosophi hoc ipsum animaduertunt. Aristot. hac præter cetera scribit. Secundum enim hunc modum necesse est inesse æqualitatem virtutis magnitudinibus ipsorum. Alexander Aphrodisiensis, siue sit Ægeus, grauis certe & solidus interpres confirmat æqualitatem eiusmodi virtutis inter elementa reperiri, ac requiri eo quod si secus non seruarentur, & ita non essent perpetua. Quo iactō fundamēto non potest ignis excedere molem aeris. non enim arbitror quēquam dubitaturum, quin ignis æqualis molem aeri, ipsum virtute, & actiuitate superet potius quā ut ab eo superetur; minorem itaq. potius oporteret esse ignem aere ad librandas, & æquandas vires eorum: at faciamus æqualem, & recepta sententia Ptolemæi de semidiametro concaui lunæ, quæ sententia faciet minorem aeris altitudinem multo quā eliciatur ex sententia Copernici, & multo adhuc minor quā ex sententia Tychois, quæramus aeris profunditatem, seu summam eius altitudinem. Quoniam ergo Ptolemæus semidiametrum eam facit semidiametrorum terre 33 $\frac{33}{60}$ ego integrando minutiam, ut sæpe etiam facit

San-

Santutius, statuum semid. 34. deinde per hæc Problemata procedam.

Problema Primum.

Inuestigare soliditatem terræ quot scilicet semidiametros ipsa suas cubas contineat: sumitur vero sphaera terræ, ut perficitur ex aggregatione aquæ: ita enim in Sphæram euadit perfectam.

Quoniam est circumferentia circuli ad suam diametrum * Archim.
ut * 22. ad 7. proximè erit circumferentia circuli cuiusvis de dimens.
terræ maximi suarum semidiametrorum $6\frac{2}{7}$ area itaq. eius- circuli. prop.
dem circuli maximi erit semidiametrorum earundem qua- pol. 2.
dratarum $3\frac{1}{7}$ etenim area circuli prouenit ex ductu dimidia
circumferentia in semidiametrum * At Sphæra soliditas est * ex 1. pr.
equalis soliditati cylindri, cuius basis equalis circulo maxi- Archim. d.
mo sphaera, et axis sit dua tertia diametri eiusd. sphaera. Nā lib. undec.
cylindrus basim habens circulum maximū sphaera, & altit. Prop. 41. p.
diam. sphaeræ est sesquialter sphaera * est vero cylind. is ses- elem. Euc.
quialter etiā cylindri cuius basis idē circulus maximus spha- * ex Corol.
ræ, & altitudo, siue axis duc tertia diametri sphaera. nam prop. 32.
cylindri, quorum æquales bases inter se sunt, ut eorum. alti- p. de sph. &
tudines * cum eandē ergo proportionem habeat cylindrus, cyclin. ar-
cuius basis circulus maximus sphaera, & altitudo diametro chim.
sphaera equalis ad sphaeram, quam ad alium cylindrum ean- * prop. 14.
dem basim habentem, & altitudinem æqualem duabus ter- xij elem.
tijs diametri sphaera, erunt æquales * sphaera, & posterior * prop. 9. v.
hic cylindrus, cum itaq. circulus maximus terræ sit semidia- elem.
metrorū quadratarū suarū $3\frac{1}{7}$ si ducantur semid. illæ $3\frac{1}{7}$
in duas tertias diametri terræ scilicet in quattuor tertias se-
midia-

XXX 2

532 De tribus nouis Stellis

semidiametri proueniet area solida sphaera terrestris cum aqua
semidiametrorum eiusdem terre cubarum $4\frac{4}{21}$.

Probl. Secundum.

Inuestigare soliditatem sphaera continētis quattuor om-
nia elementa, seu concaui lune.

Est eius semidiameter 34. semidiametrorum terra; diame-
ter ergo 68. earundem semidiametrorum erit, circumferentia
ergo eius circuli maximi est semid. itidem terra $213\frac{1}{7}$ area
ergo circuli ducendo nempè dimidiam circumferentiam fm. 106
 $\frac{6}{7}$ in 34. erit semid. earundem quadratarum $3633\frac{1}{7}$ at hæ
semidiametri quadratę ducta in duas tertias diametri conca-
ui lune (sunt duæ eius tertie semid. terra $45\frac{1}{3}$) producent a-
ream solidam sphaere continentis omnia quattuor elementa
semidiametrorum terra cubarum $164732\frac{10}{21}$.

Coroll. 1.

Detracta ergo soliditate terre semid. cubarum $4\frac{4}{21}$ re-
stat area solida duorum elementorum aeris, & ignis simul se-
midiametrorum cubarum terra $164698\frac{2}{7}$.

Probl. Tertium.

Inuestigare aream solidam sphaera, cuius semidiameter
statuatur semidiametrorum terrestrium 27. & eius idcirco
diameter 54. earundem semidiametrorum. erit itaq. circum-
ferentia circuli maximi earundem $169\frac{2}{7}$ eiusque medietas
 $84\frac{6}{7}$ quę ducta in semidiametros 27 terra producet pro a-
rea circuli maximi semidiametros itidem terra quadratas
 $2291\frac{1}{7}$ quę ducta in duas tertias diametri scilicet nunc in
36 semidiametros terra, dabunt aream solidam sphaera semi-
diame-

Diametrorum earundem terrestrium cubarum $82481 \frac{1}{7}$

Quocirca si statuatur semidiameter sphaerae continentis cum terra, & aqua aerem semidiametrorum terrae 27. erit area solida totius sphaerae semidiametrorum terrestrium cubarum $82481 \frac{1}{7}$ à quibus si detrahantur $4 \frac{4}{21}$ quot erat soliditas terrae restabit area solida aeris semidiametrorum cubarum $82476 \frac{20}{21}$

Corell. 1.

Et si detrahantur eiusmodi semid. $82481 \frac{1}{7}$ cubae ex semidiam. ij sdeu terra cubis $164702 \frac{10}{21}$ quot est ex 2. Problem. soliditas sphaerae omnium simul. elementorum, restabit area solida ignis earundem $82221 \frac{1}{3}$ minor soliditate aeris solum cubis terrae semid. $255 \frac{13}{21}$ ad molis ergo aequalitatem ita accederent ignis, & aer: at virib. adhuc p̄staret forsan ignis ob eius maximā actiuitatē multo maiore actiuitate aeris

Corell. 2.

Probl. Quartum.

Inuestigare aream solidam sphaerae cuius semidiameter ponatur semidiametrorum tertie 26.

Erit diameter 52. earundem, quarum circumferentia etiā circuli maximi erit $163 \frac{3}{7}$ medietas autem $81 \frac{3}{7}$ quae ducta in semidiametrum circuli (est nunc 26. semid. terrae) producent semidiametros terrae quadratas pro eiusdem circuli area $2124 \frac{4}{7}$ quae ductae rursus in duas tertias diametri, scilicet nunc in semid. terrae $34 \frac{2}{3}$ producent pro area solida sphaerae semidiametros cubas terrae $73651 \frac{17}{21}$ quae soliditas excedetur à soliditate ignis sem. itide terrae cubis $8569 \frac{1}{3}$

Vt

Ut magis accedant ad equalitatē molis aer, et ignis, si statuatur semidiameter aeris sphaerę cum terra 27. semid. terra, quā si statuatur solum 26.

Corell. 1. Præterea si æquales sint sphaera aeris, & ignis mole oportet profunditatem aeris à centro, seu semidiametrum sphaerę continentis tria elementa terram, aquam, aerem esse maiore viginti sex terre semidiametris, & minorem 27.

Corell. 2. Quod si lubeat inuestigare exactius quot semidiametrorum terre statuere oporteat profunditatem aeris. iuxta sequens Problema id assequi poterimus.

Probl. Quintum

Inuestigare quantam esse oporteat altitudinem summam aeris, si aer mole æqualis futurus sit igni.

Datur solida area sphaerę continentis omnia elementa semidiametrorum terre cubarum $164702 \frac{10}{21}$. Si ab ea detrahamus aream solidam terre $\frac{4}{21}$ restant $164698 \frac{6}{21}$ pro area solida aeris simul, & ignis, quę si bifariam diuidatur prodibunt $82349 \frac{3}{21}$ area ergo solida omnium elementorum ad aream solidam trium inferiorum dum debeat aer esse æqualis igni erit. vt $164702 \frac{10}{21}$ ad $82353 \frac{7}{21}$ id est si soluatur numeri in $\frac{2}{21}$ vt 3458752 . ad 1729420 . & reducendo ad minores terminos, vt 864688 ad 432355 . ea erit proportio dictarum inter se sphaerarum qua ex proportione inuestiganda est proportio diametrorum, proindeque semidiametrorum earundem sphaerarum inter se: est ei. in semidiameter sphaerę minoris summa altitudo aeris: in hypothesis æqualitatis molis cum igne, & dempta semidiam. terra reliqua pars erit eiusdem

dem aeris profunditas. Quoniam ergo sphaerae inter se sunt
in triplicata proportione diametrorum proindeq. in triplicata
proportione semi. et proportio 864688. ad 432355. est tri-
plicata * proportionis $\frac{864688}{432355}$. ad $\frac{864688}{432355}$. se- * prop. 37.
midiametri ergo dictarum sphaerarum inter se, ut $\frac{864688}{432355}$. xj. elem.
864688. ad $\frac{864688}{432355}$. Et est data semid. sphaera
maioris semid. terra 34. dabitur * ergo Et semidiam. sphae- * a. propi
ra minoris ex regula itaq. aurea proveniet eiusmodi semidia- Dat.
meter $\frac{864688}{432355}$. terra semidiametrorum. quae est
proxime semidiametri terra 26 $\frac{1038}{1053}$ pro summa aeris altitu-
tudine à centro mundi, * Et si subtrahatur semidiameter ter * Coroll.
ra, restabit aeris profunditas semid. itidem terra 25 $\frac{1038}{1053}$

Quoniam vero si aequales esse debeant ignis, & aer viri-
bus oportet ignem esse minorem mole aere, vel certè non ma-
iorem, sit ergo, ut vel aeris altitudo à centro sit 26 $\frac{1038}{1053}$ &
eius profunditas 25 $\frac{1038}{1053}$ terra semid. ignis autem profundi-
tas solum semid. earundè 7 $\frac{15}{1053}$ aut profunditas, altitudoq.
aeris sit adhuc maior; hæc semid. 26 $\frac{1038}{1053}$ illa semid. 25 $\frac{1038}{1053}$
Patet hinc longe abesse à vero intra hypothese[m] quaternarij
numeri elementorum tres memoratas sententias: non enim es-
set ulla virtutis equalitas, si aer esset duabus, & triginta
vicibus minor igne; multo minus si aer ad 52. vel etiam ad
100. eleuaretur solum, nulla ferè tum virium proportio: ac
etiam si decuplo maior mole esset ignis nō adaequaretur virib.
illi aer: præterquam quòd hæc decuplę proportionis opinio pe-
culiare[m] contra se demonstrationem, ac redargutionem ha-
beat ex dimensione astronomica diametri concavi lunaris,
eius-

eiusq. semidiametri. est hec semid. terra 33.33. ex dimensio
Ptolemaico, vel maior ex Copernico, vel & hac maior ex Ty
chone: at suscepta opinione decupla inter elementa proportio
nis esset semidiameter concavi lune solum semidiametrorum
terre 10 $\frac{112}{330}$ proxime ut supra in hoc eodem capite etiam di-

*Corell. co
tra Coim
bricenses.

*1. meteor
cap 4.

xi. Colligitur hinc pro corellario non * esse prorsus admitten
dam distinctionem Coimbricensem quod aer supra vapores
proxime ad naturam ignis accedat. oportet enim ipsi in suas
qualitates retinere humiditatem, & caliditatem, quousque
perseuerat esse aer, ad temperandam actionem ignis, eiusq. re
tundendas vires, necesse est, ut humiditate ipse sua illius sic
citati repugnet. quod si de humiditate aduentitia loquimur,
quam a vaporibus alipiscitur, verum illi dicerent atq. pro il
lis est Arist. * Sed oportet (inquit) intelligere dicit a no
bis aeris id, quod est circa terram, veluti humidum,
& calidum esse: propterea quod vaporet, & exhalatio
nem habeat terre: quod autem super hoc iam calidum
& siccum. Videntur itaq. appositè coimbricenses exprime
re sententiā Arist. ego quidem hoc in loco non ago interpretem
Philosophi: attamen cum interpretibus grauioribus expro,
que ibi de crasi aeris philosophus dicit de aduentitia non indi
ta sumenda esse: atq. ita is dicit humidum, & calidum esse
inferiorem aerem; quoniam vaporem, et exhalationem à ter
ra suscipit: at est per se etiam calidus, & humidus, ut fuit
2. lib. de ortu, & interitu demonstratum. Verum totū hoc
omittit Arist. qui de insita tunc crasi non agit: sed de ad
uentitia; ratione ergo aduentitiae eiusdem crasis siccam vocat
partem superiorem, & priuatius; cum causa inferioris conme
stionis vaporum cesset, & ex comparatione; quoniam si cor
tra-

feratur cum hoc vaporoso ille purus, sicens videbitur. in hoc sensu verum dicerent Coimbraenses: at eorum oratio non satis accomodatur comparativa, ac priuativa significationi.

CAPVT XXVII.

Methodi explicatio iuxta traditionē Santurij.

Post fundamenta methodi transeamus iam ad expositionem methodi ipsius iuxta Santurij traditionem, quod hac descriptione utitur. describit circulum meridianum BECD. circa centrum A. in eoq. ducit diametram æquinoctiali BAC. vocat ipse medietatem æquinoctialis, sed improprie. ducit præterea FAX. diametram circuli paralleli, quem motu suo phenomenon describit; eius autem distantia ab æquinoctiali notā ponitur. nempe quot graduum sit arcus meridiani inter utramq. diametrum æquinoctialis, & paralleli scilicet nunc arcus BF. ducit præterea axem mundi DXE. & diametrum Horizontis rationalis HAK. cuius cum diametro æquinoctialis in centro angulus scilicet DAK. notus statuitur; nempe altitudo poli supra datum horizon-tem. secet vero HAK. diametrum FXG. paralleli in puncto O. ex centro pariter X. & intervallo alterutro XF. XG describit circulum FZGP. qui reuolutus ponatur erectus ad planum meridiani descripti; erit circulus ipse parallelus, quem describit phenomenon. per punctum autem Q. ducit PQ. parallelam axi EAD. nempe perpendicularem diame-

Yyy

tro

538 De tribus novis Stellis

tro FXG. aſeritq. a dubia P QH. ſecari parallelum in du-
as inaequales portiones, quarum PFH. minor eſt arcus ſupra
Horizontem, quem tranſit phenomenon, & PCH. eſt ar-
cus eiſdem motus ſub Horizonte. Et certe equivalent. li-
cet enim non ſit chorda portionum earum parallela axi; eſt ta-
men perpendicularis ipſi FG. ad idem punctum O. proindeq.
ex prop. 28.3. elem. aequales inter ſe minor minori, maior maiori. * mox in diame-
tro meridiani SNT. ducta ad angulos rectos Horizonti HAK
ſecat NA. trigefimam quartam partem ſemidiametri, deſcrip-
toq. ſuper centro A. ex intervallo AN. circello ducit rectam
LNM. tangentem eiſmodi circellum, et ubi ipſa ſecat FG
ſignat punctum I. a quo puncto ducit ipſi HAK. perpendi-
cularem IS. exurgitq. triang. rectang. ISQ. cuius omnes ang.
dati. etenim cum parallela ſint AB. OF. angulus IOS. ex-
terior aequalis eſt interiori, & op-
poſito BAO. qui eſt datus cum ſit
-complementum altitudinis datae
poli; datur ergo etiam reliquus a-
cutus SIO. eſtq. IS. aequalis ſe-
midiametro terrae AN. ſunt enim
latera oppoſita parallelogrammi
ASIN. ergo datur etiam in par-
tibus ſemidiametri terrae latus I
O. nempe poſita AN. adeoque
deoq. IS. mill. 5011. conſtabit quor eorundem miliar. ſit
IO. ducta autem per I. punctum recta RIQ. parallela ipſi
PH. erit circumferentia RFQ. arcus, quem ſuper horizon-
te conficit ſtella in verſione diurna. alter vter itaq. arcus
PR. HQ. Notus erit. eorum autem indaginem ita proſequi-
tur



Santutius. Quorum milliarium est diameter terre 3011
quot eorum sint singuli gradus circumferentia meridiani cu-
jus diameter statuitur 34. semidiameter terra quare. Et ex
norma Archimedis reperit totius meridiani circumferentiam
mill. 1070922. eaq. diuisa per 360. numerum graduum
prodeunt in singulos gradus mill. 2974. (licet proxime sint
2975.) perq. numerum. mill. 2974. partitur millaria
quotcunq. continet 10. Et qui in quotiente euenit interpre-
tatur numerum esse graduum arcus H Q. P R in meridiano
at quoniam gradus paralleli pauciorum sunt milliariorum
quam gradus meridiani ideo pro proportione, que inter datum
paralleolum. Et meridianum intercedit auget numerum gra-
duum eorundem arcuum in parallelo, qui gradus in tempora
uersi differentiam exhibent temporis inter moram phenome-
ni super horizonte naturali. Et moram super horizonte ratio
nali.

CAPVT XXVIII.

Censura traditionis Santutij.

Traditio Santutij primo eam notam subit quod imper-
fecta est: solum enim conuenit ei casui cum fuerit phe-
nomenon ultra equinoctialem. cum in equinoctiali,
aut citra equinoctialem non equet. Quod ex vera descrip-
tione methodi infra constabit: at praterea falsum est, quod
postremo loco sumit dum scilicet numerum milliariorum recte
101. partitur per millaria unius gradus, totq. postea graduum

Yyy 2 arcu.

540 De tribus nouis Stellis

arcum meridiani inter horizontes naturalem, & rationalem pronunciat, quod eueniunt in quodammodo, qui purus putus error est, confundere rectam lineam I O cum arcu P Q. si uero respondente arcu meridiani, quem subtrahit: ac quis nescis arcum esse maiorem sua chorda, & chordam sinu: licet I O neq. sit sinus arcus P R. neq. respondentis ei arcus in meridiano: sed sit differentia sinuum versorum dimidij arcuum super horizontes naturalem, & rationalem singillatim. ut mirari liceat grauiter adeo lapsum esse hominem in Ptolemeo usq. versatum; ut ex usu figure sectoris coniecit arcum licet, & ex alijs preterea argumentis. quae rursus coniectura clariora reddentur ex collatione eorum, quae nos in uera methodi expositione trademus.

C A P V T X X I X.

Expositio Gloriosi.

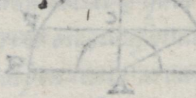
EXponit eandem methodum Gloriosus: sed restrictius adhuc, quam Santutius. Restrigit enim ad equinoctialem cum in eo mouetur phenomenon, & ibidem fuerint spectatores phenomenon; ut nobis quibus ille scribit, ita descripta methodus nulli vti esse possit. verum tradit ipse nedum methodum: sed etiam conuersam eius: nedum scilicet quomodo ex mora supra horizontem naturalem dignoscatur altitudo phenomenon; sed quomodo etiam ex altitudine phenomenon dignoscatur mora. immo hoc prius quam illud docet. sunt itaq. duo viri Problemata.

Pro-

A geometric diagram of a dome cross-section. It features a semi-circular arc with endpoints G and H. A vertical line segment AB connects the center of the arc (B) to the midpoint of the base (A). A horizontal line segment EF is drawn parallel to the base GH, with E and F on the arc. A point C is located on the vertical line segment AB, representing the center of gravity. A smaller semi-circular arc is shown below the main one, also centered at A, with its endpoints on the base line GH.

177

in tempora sunt hor. 1. 49. 12. tantumq. temporis morabitur phenomenon in ea altitudine si sit sub equinoctiali.



Probl. secundum.

Data mora supra horizontem quantum à terris cometes aberit, inuestigare.

In eadem figura dato tempore more dabitur quot gradus sit arcus EBF . & eius dimidius EB . angulusq. insistent C AE . in triangulo ergo rectangulo ACE . dabuntur latus A C terre semidiameter, & angulus acutus CAE . proindeq. & reliquus AEC . dabitur ergo, & basis AE . scilicet AB . & detracta AC . erit nota CB . altitudo phenomenon à superficie terre. Exempl. idem. sit mora in arcu EBF hor. 1. 49. 12. erit itaq. arcus EBF . gr. 27. 18. eiusq. dimidius EB grad. 13. 39. totidemq. angulus CAE . cuius secans est 102910. et quoniā posito AC . sinu toto, proindeq. 100000 est AE secans anguli CAE . proindeq. 102910. ergo quarū partium AC . est 3456. tot scil. miliarium, erit AE . idcoq. AB . ex regula aurea 3546. quare CB . altitudo phenomenon à terra superficie supererit mill. 100. quod querebatur.

Hec est expositio Gloriosi nimis scilicet restricta quoque nomine reprehendenda. transeamus ergo ad veram methodi, ac plenam traditionem.

CA.

CAPVT XXX.

Methodi vera, & vniuersalis expositio, traditioq.

Sit ergo circa centrum vniuersi D. circulus meridianus XMS. in quo diameter horisontis rationalis MDS. sitq. in eodem meridiani plano, in quo quauis habitatio C. obseruatoris; ducaturq; pro eius horisonte naturali tangens TCN. cōmūis autem sectio peripheriarū meridiani, et equinoctialis sit H. meridiani, & tropici Capricorni L. meridiani, & tropici Cancrī sit G. ducatur deinde axis mundi KD. qui angulos rectos continebit cum semidiametro equinoctialis HD. sintq. LA. GZV. parallele ipsi HD. dico esse LA. GF. semidiametros parallelorum, quos diurna versio ne describunt puncta L. G. scilicet semidiametros nunc tropicorum Capricorni, & Cancrī: etenim semidiametri dictorum tropicorum sunt, & ipsa in plano meridiani parallela* semidiametro equinoctialis. at ex eodem puncto L. non nisi vnicā parallela eidem recte lineae HD. duci potest* pariter, & ex puncto G. fecerit LA. Horizontem naturalem in P. rationalem in E. erit EL sin. versus* dimidij arcus motus diurni supra horisontem rationalem, & LP. sinus versus* dimidij arcus motus diurni supra horisontem naturalem existente scilicet phænomeno in tropico Capricorni, adeoq. EP. erit differentia sin. versu dictorum arcuum supra utrunque horisontē: at HD. fecerit horisontem naturalem in puncto O. erit HO. sin. versu dimidij arcus supra horisontem naturalem & HD. sin. versus dimidij arcus motus supra horisontē

ratio

* prop. 16.
xj. elem.

* ex definit
sin. Clau.
& aliorum

* ex iisdem
definit.

544 De tribus nouis Stellis

rationalem existente phænomeno in æquinoctiali: at GL . fecerit horizontem naturalem in F . rationalem in V . producta erit GF . sinus versus dimidij arcus supra horizontem naturalem GV . sin. vers. dimidij arcus supra horizontem rationalem existente phænomeno in tropico Cancr. oportet vero in omni situ reuertere gradus in tempora ad habendam moram phænomeni supra horizontem: scilicet quindenos gradus in horam. Hac premissa descriptione sequantur iam Problemata.

Probl. Primum.

Data distantia phænomeni à centro, datoq. parallelo, in quo motu diurno reuertitur, & data cuiusvis propositi loci poli altitudine inuestigare differentiam inter moram phænomeni supra horizontes loci rationalem, & naturalem in motu diurno.

^{v.} Sit primo parallelus, in quo mouetur phænomenon, tropicus Capricorni, adeoque ponatur phænomenon in L . consistatq. ^{quādo phe} ^{nom. ultra} ^{equinoct.} DL . distantia eius à centro, & sit datus angulus KDM . altitudo poli dati nunc loci terræ C . cuius loci sunt horizontes MCS . rationalis: NFT . naturalis, & X vertex; queritur differentia moræ phænomeni super horizonte rationali à mora super horizonte naturali. Quoniam ergo datur altitudo poli datur etiam distantia vertex X . nunc ab æquinoctiali scilicet arcus HX . siue angulus XDH . quocirca dabitur etiam complementum HDS . cui est æqualis LES . angulus oppositus, & exterior parallelarum HD . LE . ergo, & ipse dabitur. ducta itaq. perpendiculari PB . in triangulo rectangulo EPB . erunt omnes anguli dati, & datur latus PB . æquale semidiametro terræ DC . ergo ex trigonometria dabitur etiam basis PE . in iisdem partibus in quibus nota ponitur terra se-

semidiameter in tot scilicet milliarijs. Rursus in trian-
gulo rectangulo DAL. datur angul. acutus LDA. componi-
tur enim ex dato SD. equali angulo ad verticem KDM.
altitudinis poli, et ex angulo dato LDS. elevationis supra ho-
rizontem datum puncti tropici Capricorni in meridiano. Et
datur basis DL. distantia phenomeni a centro terre in tot
milliarijs. ergo in iisdem milliarijs dabuntur ex trigonome-
tria latera LA. DA. Rursus in triangulo rectangulo DAE
datur angulus acutus. ADE. et latus DA. in tot milliarijs;
ergo dabitur in iisdem milliarijs AE. Et dabitur in iisdem
sota AL. ergo dabitur in milliarijs quoq. reliqua EL. ve-
rum, Et dabitur EP. ergo relinquetur data itidem in mil-
liarijs PL. sinus versus dimidij motus diurni supra horizon-
tem naturalem sicut LE. est sinus versus dimidij arcus mo-
tus supra horizontem rationalem. Estq. in iisdem milliarijs
nota tota AL. ergo contra in quibus partibus AL. semidia-
meter paralleli, in quo nunc mouetur phenomeno, adeoq. sin-
totus est 100000. in illis eisdem partibus dabitur utraq.
LE. LP. ergo dabitur uterq. arcus quorum sunt illi sinus
versis; quare Et dupli arcus. versis itaq. gradibus in tempo-
ra dabitur mora phenomeni supra horizontem naturalem, et
mora supra horizontem rationalem. detracta itaq. minore mo-
ra ex maiore, restabit differentia veriusq. mora nota, qua
differentia querebatur.

Eadem prorsus ratione inuestigabitur eadem differentia
in quocunq. alio parallelo moueatur phenomenon ultra equi-
noctialem.

At moueatur phenomenon in equinoctiali ponatur scilicet
in puncto H. ducta perpendiculari OI. queratur DO. in tri-

quado phe-
nom. in z-
quinoct.

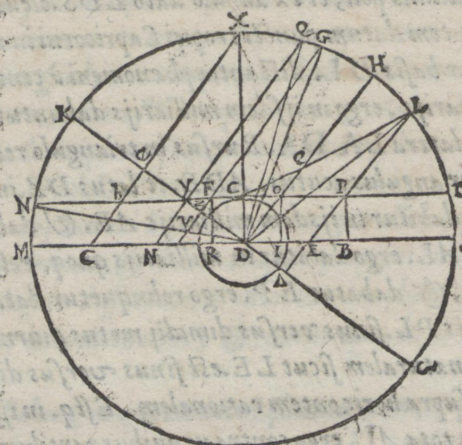
Zzz

angu-

546 De tribus novis Stellis

angulo rectangulo DIO: datur itaq. angulus ODI. scilicet HI
DS. complementum altitudinis poli; nempe distantie equino-
Etialis à vertice. daturq. latus OI. oppositum: cum sit aqua-
le semidiametro

terra CD. dato
rū milliariorū;
in iisdem ergo
dabitur DO.
basis ex Cano-
ne trigonometri-
co, & datur to-
ta DH. distan-
tia data pheno-
meni à centro;
dabitur ergo, ee
reliqua OH. iti-



dem in milliarijs, qua quoq. dabitur ex regula aurea in par-
ribusq. uarum DH. sinus totus est 100000. estq. HO. si-
nus versus arcus dimidii; motus dabitur itaq. quot graduum
sit is arcus; adeoq. & eius duplus arcus nempe totus arcus
diurne versionis super horizonte naturali: & redactis gra-
dibus in tempora dabitur mora super horizonte naturali. da-
tur etiam arcus super horizonte rationali, qui tunc est dimi-
dius circulus, et mora que est horarum duodecim; ergo datur
differentia inter utramq. moram super naturali, & ratio-
nali horizonte, que querebatur. & minus nunc operosa est
inuestigatio, quam in reliquis capitulis.

Quando est
in Tro. 89.
& circa

At sit phenomenon in tropico Cancrī scilicet in puncto G.
ducta itaq. FR. perpendiculari ad MS. quaratur primo FV
in tri-

In triangulo igitur rectangulo FRV . datur angulus acutus FVD . complementum altitudinis poli quia complem. distan-
tie æquinoctialis à vertice cum sit equalis angulo HDS . ob
parallelas $DH.GV$. datur etiam latus oppositum FR . equa-
le semidiametro terre CD . ergo dabitur in iisdem partib. in
milliariis scilicet basis FV . Rursus in triangulo GZD . datũr
basis GD . distantia nota phenomeni à centro ex hyporbesi, et
datur ang. acutus GDZ . distantia tropici cancri à polo mũ
di ergo datur etiam GZ . angulo dato oppositum ex trigome-
tria item, & reliquum latus DZ . In triangulo rursus rectũg-
ulo DZV . datur angulus acutus ZDV . poli altitudo, &
latus ZD . dabitur etiam arcus VD . & VZ . at dabatur e-
tiam GZ . dabitur ergo tota VG . dabaturq. VF . ergo dabi-
tur reliqua FG . in milliariis, in quibus dantur GZ . GV . er-
go dabuntur etiam singule in illis partibus quarum GZ semi-
diameter circuli paralleli nunc tropici cancri, adeoq. sin. to-
tus est 100000. estq. VG . sin. versus dimid. arcus mo-
tus supra horizontem rationalem, & GF . est sinus versus
dimidii arcus motus supra horizontem naturalem. dantur
ergo et ipsi arcus, & dupli. versusq. gradib. in tempora dabi-
tur mora super utroq. horizontem. quocirca constabit etiã u-
triusq. morę differentia, qua querebatur. eodem progres-
su inuestigabitur differentia mora in reliquis parallelis citra
æquinoctialem vsq. ad sectionem T . de qua modo.

Quod si diameter paralleli secaret axem in communi eius
sectione cum naturali horizonte, ut nunc secat diameter, seu
portio QN . in T . tunc due operationes sufficerent: ducta e-
nim DQ . in triangulo rectangulo DTQ . dabitur angulus
 QDT . distantia poli à dato parallelo. & datur basis DQ .

ZZZ 2 distan-

3.
Cum dia-
meter pa-
ralleli se-
cat in Y . a-
xem.

distancia phenomeni à centro; ergo dabitur etiam uterq. arcus DT . YQ rursus in triangulo rectangulo DTQ . datur angulus acutus TDQ . altitudo poli, & datur latus DY . ergo dabitur etiam arcus YU . dabiturq. YQ . dabitur ergo tota YQ estq. uQ . sin. versus dimidii arcus super horizontem rationali, & YQ . sinus versus dimidii arcus super horizontem naturali. dabitur ergo uterq. arcus, & eorum dupli-
cod. quo antea modo dabitur itaq. mora super utroq. hori-
zonte. unde utriusq. etiam more differentia. quæ querebatur.
Est autem in proposito casu arcus supra horizontem natura-
lem semicirculus.

Cum secet
citra y.

At secet diameter paralleli axem citra T . ut nunc in a . da-
ta ex quovis puncto X . quæ secet horiz. rationale in c . natura-
le in b . In triang. itaq. rectangulo XaD . datur angulus acu-
tus XDK . distancia poli à dato: parallelo, quæ data semper
supponitur, & datur basis DX . distancia phenomeni à cen-
tro ergo dabitur utrumq. latus Xa . & Da : & dabitur
ex prox. num. Dy . dabitur ergo reliqua ya . in triangulo er-
go rectangulo yab . datur latus ya . & datur angulus ayb .
qui est ob parallelas NT . MS . equalis angulo KDM . altitu-
dinis poli ergo dabitur latus ba . in iisdem scilicet omnia pa-
ribus in quibus datur DX . in tot nempè milliariis. rursus in
triangulo rectangulo DaO . datur angulus acutus aDc . &
datur latus Da in iisdem ergo partibus in milliariis nempè
dabitur ea. dabiturq. ba . ergo dabitur reliqua cb . rursus da-
buntur ambe ba . & ax . dabitur ergo tota bx . & sunt cx .
& bx . sinus versi, hic dimidii arcus supra horizontem natu-
ralem, ille dimidii arcus supra horizontem rationalem. cumq;
dantur in iisdem milliariis, in quibus datur xa . semidiameter
paral-

paralleli, adeoq. sinus totus. quarum ergo partium hic est
100000. in illis etiam dabuntur illi. dabuntur itaq. ar-
cus, & eorum dupli. mora ergo super utroque horizonte
proximeq. utriusq. mora differentia dabitur; qua quare-
batur.

Ex his constat uniuersa methodus cum etiam habitatio
fuerit intra zonam torridam, & ultra ad austrum. facilis
anim commutatio ei, qui hae perceperit. Cum vero habitatio
fuerit sub aequinoctiali, & phenomenon in aequinoctiali mo-
ueatur. cum aequinoctialis per verticem cum transeat, pra-
estat circulum XMS . sumere pro aequinoctiali, ductaq. recta
 DN . in triangulo rectangulo DCN . dabitur basis DN . di-
stantia phenomēni à centro, & latus DC . terra semidiame-
ter, dabitur ergo etiam angulus acutus $C DN$. arcus scilicet
 NX . & eius duplus NXT . qui est arcus supra horizontem
naturalem, & est MXS . arcus supra horizontem rationa-
lem semicirculus; dabitur ergo mora super utroq. horizonte,
& utriusq. mora differentia.

Aliter.

Retinendo in inuestigatione mora supra horizontem natu-
ralem traditam methodum, possumus in indaganda mora, su-
pra rationalem uti indagine, vel & breuius, tabula semi-
diurnorum.

Problema Secundum.

Ex data mora super horizonte naturali dati loci, cuius
scil. latitudo data sit, & dato parallelo, in quo mouetur phe-
nomenon, inuestigare distantiam eiusdem phenomēni à cen-
tro mundi.

Retenta eadem figura praecedentis problematis sit data
paral.

550 De tribus novis Stellis

parallelus, in quo mouetur phenom. qui per L. scil. nunc Tre-
picus Capric. deturq. tempus, quo moratur supra horizontem
naturale in versione diurna phenom. nempe versis temporib.
in gr. assignanda cuiq. hora, quindecim gr. dabitur arcus paral-
lelus supra horizontem quot grad. sit. supra horizon. inquam
naturalem; notus quoque erit dimidius arcus: quare, & eius
sinus versus datus erit in eadē scil. figura recta PL. erit vo-
ro IS. datus in partibus, quarum est LA. semidiameter eius-
dem paralleli adeoq. sinus totus 100000. in iisdem ergo par-
tibus dabitur reliqua AP. & quoniam angulus LD. idest
LDA. datur constat. n. ex angulis datis LDS. SD. & equali
altitudini poli data; in triangulo ergo rectangulo DAL. datur
angulus acutus LDA. & datur latus LA. part. 100000.
in iisdem ergo partibus dabitur basis LD. & latus DA.
rursus in triangulo rectangulo DAE. datur angulus acutus
ADE. & latus DA. in partibus quarum AL. est 100000.
in iisdem ergo partibus dabitur AE. at in iisdem dabatur to-
ta AP. ergo reliqua pariter dabitur in iisdem partibus qua-
rum AL. est 100000. daturque in triangulo rectangulo P
BE. angulus acutus PEB. ergo dabitur in partibus, in qui-
bus data est basis PE. etiam latus PD. at vicissim PB.
equalis terræ semidiam. datur in mill. quorum & quot po-
natur semid. ergo ex regula aurea dabitur in iisdem milliari-
PE. quare, & AE. & AP. & PL. & tota AL. dabun-
tur singula in illis milliariis, quorum & quot ponitur terre
semidiameter: quare & DL. in iisdem dabitur; cum detur,
& ipsa in partibus, quarum AL. est 100000. estq. DL. di-
stantia phenomēni à centro: ergo constabit quot ipsa milliariis
sit. quod querebatur.

Eodem

Eodem modo conuertendo in reliquis casib. deducetur ex mora phænomeni super horizonte naturali, & distantia eius à centro; quæ inuestiganda proponebatur.

CAPVT XXXI.

Non accomodari descriptam methodum, dum incertus sumus num phænomenon parallaxim patiatur.

Quærendum post expositionem methodi, utrum potis illa sit exhibere distantiam phænomeni à centro, cum incertus sumus de eius parallaxi. adeoque incertus sumus de parallelo motus veri, & dicendum est, ac demonstrandum: nihil certi ex hac methodo de distantia phænomeni à centro in eiusmodi ambiguitate posse colligi: sit itaq. Theorema.

Theorema.

Cum sumus incerti: utrum phænomenon parallaxim patiatur non licet ex mora super horizonte naturali eius à centro, distantiam certo deducere.

Ratio vero est: quoniam non sumus tum certi, in quo parallelo moueatur phænomenon: at parallelum dari exigitur, ut in præced. * capite. exempli gratia cum apparet moueri in * Probl. 2. parallelo circa semidiametrum AL. non sumus certi tamen, ne moueatur in parallelo propiore vertici, seu veluti in parallelo circa DH. cum enim parallaxis remotius à vertice representet phænomenon, quam sit; necessario quoq. representat eius motum in remotiore parallelo, quam sit is, in quo verè motu diurno vertitur. quod dum accidit, deceptio nascitur.

tur. comparamus enim sinum versus $LP.$ cum semidiametro $AL.$ nec non moram observatam phenomeni cum mora cuius dimidii arcus sinus versus sit $LE.$ cum comparare debemus moram observatam cum mora, cuius dimidii arcus sinus versus est $DH.$ decipimur ergo ut ex fallaci calculo nihil certi deducere possimus.

11500. quod visum est

48.

48. a g. 21. 10. restat declinatio paralleli motus veri ab a-
 quinoctiali in austrum g. 7. 22. qui parallelus transit per g.
 18. 49. Lib. ex tabula declinationum. & distat à vertice
 Pisarum g. 50. 52. sit nunc eius paralleli semidiameter DH
 (abutor nunc semidiametro aequinoctialis ad parallelu signi-
 ficandum ad fugiendā multiplicationem) in quo semid. sit E.
 locus phenomeni, ut DE. sit mill. 11500. erit ang. itaq.
 CDΘ. distantia vera à vertice g. 50. 52. cuius DO. secans
 posita DC. sinu toto. erit ergo DO. par. 158447. quarum
 DC. 100000, quarum ergo DC. est 3035. earum erit DO.
 4809. tot scil. mill. restabit ergo OE. eorundem mill. 6691
 quarum ergo DA. est 100000. earum erit OE. 58183.
 arcus ergo respondens illi sinui uers. erit g. 65. 17. duplus ar-
 cus scil. arcus supra horizontem naturalem g. 130. 34. qui
 excessus in tempora exhibebit moram super horizonte natura-
 li hor. 8. 42. at super horizonte rationali in eodem parallelo
 per g. 18. 48. Lib. mora esset hor. 11. 5. ex tabula semidiur-
 norum Pisar. differentia ergo intercederet hor. 2. 23. inter e-
 iusmodi moras: at inter moram obseruatam à Santutio, &
 eam que obseruari debuisset, est differentia solum minut. 22
 at melius dicamus esset differentia m. 22. inter veram morā
 à Santutio existimatā, et apparentem tota die, ac ab ortu ad
 meridiani circulum esset differentia solum min. 11. que dif-
 ferentia non facile obseruatur: at hac dimissa consideratione
 nunc, illud ad nos pertinet. si phenomenon moueretur in eo
 parallelo verè, in quo videtur moueri esset q. solum more dif-
 ferentia minorum hor. 22. & parallelus, in quo verus,
 et uisus motus esset, distans g. 21. 10. ab aequinoct. in austrū
 esset, distantia phenom. à retro esset mill. 95571. ut in Lem.

Lemma B.

Aaaa

Po.

554 De tribus novis Stellis

Potest ergo ead. mora differentia diuersas, et longe inter se distantes distantias phanomeni à centro inferre, prout adfuerit parallaxis, vel absuerit, adeoq. motus verus phanomeni fuerit in eodem circulo, in quo apparet, vel in alio parallelo, et propinquiore vertici: at parallaxis in alio, et remotiore à vertice representet. cum ergo non constiterit, utrum detur parallaxis, necne: siq. constiterit dari, non constiterit quanta ea sit, non habet locum tradita methodus, neq. ex ea certi quicquā deduci potest de distantia phanomeni à centro: quod demonstrandum proponebatur.

Lemma B.

Si phanomenon moueri ponatur in parallelo australi, cuius declinatio sit g. 21. 10. tum secundum motum verum, tum secundum motum visum, sitq. differentia mora super horizontibus Pisarum naturali, et rationali minut. 22. colligetur ex methodo distantia phanomeni à centro mill. 95621. quorum semidiameter terra sit 3025. in proposita inquā figura DL. est dictorum mill. 95671. posito phanomeni in L.

Sit propositus ergo parallelus, qui circa diametrum AL. distabit L. à vertice Pisarum X. g. 64. 50. complementum itaq. LS. g. 25. 10. et est S. g. 43. 30. cum sit equalis altitudini poli: erit ergo angulus LD. idest LDA. g. 68. 40. adeoq. in triangulo rectangulo reliquus ALD. est g. 21. 20. et quoniam posito AL. sin. toto est DL. secans anguli DLA. quarum partium LA. est 100000. earum erit DL. 107356. est vero EL. sin. versus dimidij arcus supra horizontem naturalem, qui est g. 68. cum mora super eo horizonte ex tabula semidiurnorum sit hor. 9. 4. dimidium itaq. mora hor. 4. 32. quod tempus versus in horas exhibet g.

68.

68. quorum sin. vers. est 62539. & PL. est sinus vers.
arcus super horizonte naturali, qui detracta dimidia diffe-
rentia mora, & mutatis temporib. in g. erit g. 65. 4. cuius
arcus sin. vers. est 57844. restat itaq. in iisdem partibus
EP. 4695 at in triangulo rectangulo EBP. angulus PEB
equalis angulo HDS. g. 46. 30. (nunc enim retinetur H.
profectione equinoctialis) erit itaq. reliquus EPB. g. 43.
30. posito itaq. PB. sinu toto PE. secans anguli EPB. erit
13786. ergo quorum milliariorum PB. equalis semidiametre
terrae est 3035. eorum erit EP. ex regula aurea 4184.
et quoniam quarum partium EP. est 4695. est AL. 100000
quarum ergo EP. est 4184. erit earum AL. ex regula au-
rea 89116. tot scilicet milliariorum: at quarum partium A
L. est 100000. earum est DL. (ut ab initio fuit monstra-
tum) 107356. ergo quorum mill. est AL. 89116. eorum
erit DL. 95671. quorum scilicet mill. semidiameter ter-
rae est 3035. quod proponebatur in Lemmate.

CAPVT XXXII.

Prima argumentatio Santutij. Quod Stella fue-
rit caelestis.

Post tradita fundamēta methodi, ac methodum ipsam
Santutij nunc argumenta eius adducamus, quae ex
methodo ea deducit ad probandum stellam fuisse cae-
lestem, & forte inter fixas: at certe, ac saltem supra Vene-
rem. est prior eius ratio, ac rationis progressus eiusmodi. Pri-
mo observavit quadrante satis magno vlnarū nempe 4. ÷

Aaaa 2

meri-

556 De tribus nouis Stellis

meridianam altitudinem stella Pisi g. 25. 20. eandemq. altitudinem iteratis obseruationibus semper deprehendit. Cum vero altitudo poli Pifarum sit, ut vidimus g. 43. 30. adeoque aequinoctialis super eius horizonte eleuetur g. 46. 30. declinatio paralleli colligitur (detractis scilicet grad. 25. 20. ex grad. 46. 30.) 21. 10. succedunt obseruationes morae supra horizontem. Prima ergo die Aprilis hora post meridiem 11. 46. hora scilicet noctis sequentis, circiter quinta, fuit stella in horizonte orientali. ad meridianum autem peruenit hora post meridiem 16. 20. ut stella ab ortu ad medium caeli posuerit horas 4. 34. quot restant ex subtractione hor. 11. 46. ab horis 16. 20. licet Santutius dicat 4. 32. ob erroremne impressionis nescio, qualis sane error manifestarius est pag. ead. 85. lin. 19. ubi pro horis 11. 46. legitur horis 11. 15. qua ratione tempus inter ortum, et celi culmen fuisset hor. 5. 5. loco horarum 4. 32. et is dicit. Secunda obseruatio fuit die 14. Aprilis, qua die apparuit in ortu hora 10. 56. post meridiem: peruenit autem ad meridianum hor. 15. 30. itidem post meridiem. inter ortum ergo stellae, & celi culminationem, ut vocant, intercessere hora 4. 34. at Santutius rursus asserit 4. 32. Tertia obseruatio fuit die 5. Iunii, qua die stella fuit in ortu hora 7. m. 28. post merid. ad meridiem venit hor. 12. 6. itidem post merid. tempus ergo, quod stella posuit ab ortu ad merid. fuit hor. 4. 38. at Santutius putat hic quoq. 4. 32. ut constantia haec in conclusione hor. 4. 32. facile mihi suadeat in expositione obseruationum aliquem irreplisse errorem: nascitur itaq. aliqua, vel incertitudo, vel falsitas. interim iuxta supputationem suam integram moram stelle supra horizontem pronunciat hor. 9. 4. eiusque

di prænissis obseruationibus probat arcum conspicuum paral-
leli propositi supra horizontem rationalem tantundem pror-
sus esse quantus ex mora obseruata stelle apparuit, vt idcir-
co nulla differentia sensilis inter horizontem rationalem, &
naturalem intercesserit adeoq. stella obseruata fuerit, vel in
octauo orbe, vel saltem supra Venerem. probat ergo arcum
supra horizontem rationalem eandem importare moram, siue
equalem obseruatæ; adeoq. mora supra horizontem natura-
lem duabus rationibus. prima est mechanica * scil. ex descrip-
tione figure, in qua diligenter diuidit circulum meridianum
in 360. & axem mundi in 34 partes equales, & paralle-
lum, quem stella conficiebat in 360. rursus gradus, ductisq.
lineis docendis supponit apparere oculari inspectione arcum
paralleli super horizontem extantem g. 136. nec plurimum,
nec paucioru, qui g. quindeni pro hora faciunt hor. 2. 4. quanta
fuit mora obseruata, adeoq. mora super horizonte naturali.

Secunda probatio * est Geometrica, Astronomicæ: pro-
ceditq. ex figura sectoris Ptolemei. est autem subiecta figura.
in qua circulus SARG. est meridianus polus arcticus S. au-
stralis R. semicirculus BED. orientalis Horizontis AEG.
semicirculi æquinoctialis. FNC. semicirculus paralleli, quem
stella cõficit motu diurno SHR. semicirculus per polos mun-
di communem sectionem paralleli dicti, et horizontis, qui se-
cet æquinoctialem in T. est ergo TH. declinatio paralleli, adeo-
que est g. 21. 10. Proportio sinus arcus RB. ad sinum BA.
componitur ex proportionibus sinus arcus ET. ad sin. arcus EA.
& ex proportionibus sinus arcus RH. ad sin. arcus HT. ipse ita-
que subducit calculos posito sin. toto 60000. & reperit ar-
cum T. E. grad. 21. 55. qui demptus ex quadrante AE.

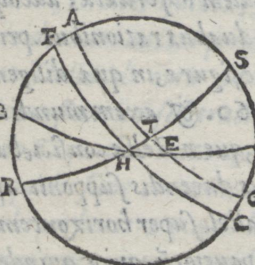
relin-

^{*prop. 2. x.}
^{sph. Theod} relinquit arcum AT. grad. 68. 5. est autem AT. semidiurnus, cum stella mouetur per parallelum FHC. sunt enim similes arcus AT. FH. & FH. est semidiurnus: inter horizontem siquidem, & meridianum intercedit. Erit itaque integer arcus diurnus grad. 136. 10. qui importat hor. 9. 4. 40. Santutius autem scretis secundis solas horas cum minutis ponit. erit itaque summa rationis.

Quodcunque phenomenon nullam patitur differentiam sensu conspicuam inter moram super horizonte naturali, atq. moram super horizonte rationali est in celo saltem supra Venerem.

At stella anni 1604. nullam passa est differentiam sensu conspicuam inter moram supra horizontem naturalem, & moram supra rationalem, ergo stella anni 1604. fuit in celo saltem supra Venerem.

Minorem probat ex collatione obseruationum, cum calculo arcus diurni paralleli, in quo stella mouebatur. ut exposuimus.



CAPVT XXXIII.

Solutio rationis primæ Santurij.

Solutio argumentationis adductæ Santurij ipsa per se patet ex proxime dictis in capite 31. Nimirum cum dubij sumus utrum phenomenon non parallaxim subierit ut
de

de proposita stella anni 1604. sumus incerti, non habet argumentatio vim quicquam certi concludendi. demum non concludit ratio nisi cum mora super horizonte naturali, & mora super rationali, quę conferuntur, in eodem parallelo fuerint; quod non accidit, cum visi motus circulus à circulo veri motus distiterit, ut ex eod. capite 31. elicitur. ex hac una responsione ratio Santuti tollitur: attamen placet ad abundantiam doctrinę, alia duo vel falsa, vel ambigua in ratione eadem Santuti notare. Est primum id quod iacet x. instantia nullam penitus intercedere differentiam inter moram super horizonte naturali observatam, & moram super rationali investigatam: at si acute res animadvertatur aliqua differentia interest. Santutius ex figura sectoris deducit semidiurnum, seu moram stelle in eo parallelo supra horizontem rationalem horarum 9.4. in hi vero non libuit longam eam, & tediosam viam percurrere, & calculos omnes in ea viri retexere, sed ex trigonometrie canonibus eundem arcum investiganti obuenit horarum * 9.7. 32. non autem 9.4. intercedet ergo differentia inter illam, & observatam à Santutio horarum 9.4. ex eius calculo minutorum 3. 32. & si calculus ex tertia observatione miretur, prodiret moratum horarum 9. 16. ut differentia ita foret minut. 8. 28. vel ergo falsum, vel dubium est hoc quod sumit nihil differentię intercedere inter moram utranque super duobus horizontibus. at moram super horizonte rationali esse hor. 9.7. 32. probl. hoc ostendo.

Problema

In parallelo cuius declinatio ab æquinoctiali in austrum est g. 21. 10. arcus supra horizontem rationalem Pisarum

im.

* Probl sequenti.

*Cap. præ
cedenti.

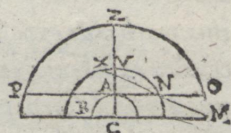
importat horas 9. 7. 32. in motu diurno cuiuscunque stelle
in ipso sita ac circūacta in figura scil. proxima* Santutij arc.
AT. proindeque arcus FH. est g. 68. 26. 30. arcus itaque
duplus est g. 136. 53. qui distributi quindenī in horas exhi
bent horas 9. 7. 32. demonstrandus est ergo arcus AT. g.
68. 26. 30. demonstrabitur vero tantus is arcus, si TE.
eius complementum ostendatur g. 21. 33. 30. dantur autem
in triangulo rectangulo spherico HTE. arcus HT. declinatio
paralleli FHC. g. 21. 10. cuius tangens 38720. Et datur
angulus TEH. altitudo æquinoctialis supra horizontē Pisa
rum g. 46. 30. cuius tangens secunda 94896. estque ex ca
none trigonometrico, ut sin. totus ad tangentem secundam
anguli HET. ita tangens arcus HT. ad sinum arcus TE. ex
regula itaque aurea, cuius schema est quod subijcitur, erit si
nus arcus. TE. 36744. adeoq. arcus TE. g. 21. 33. 30.
recurrendo ergo quæ ab initio proposuimus, colligetur arcus
AT. g. 68. 26. 30. eius itaque duplus g. 136. 53. qui g.
diuisi per 15 exhibebunt pro quotiente horas 9. 7. 32. quod
tempus inquirendum erat.

g. instantia

Aliud duorum propositorum, quod tertio loco rationem am
biguam, adeoq. infirmam reddit, est refractione nullo modo com
siderata à Santutio. Et tamen consideranda, præsertim ad
horizontem, proindeque in ortu phænomeni. inuimus antea
eius in hoc negotio impedimentū, nunc explicare oportet; quod
obstat etiam si phænomenon, in quo parallelo visō motu in
eodem vero circumferretur, adeoq. parallaxi careret. impe
diret etiam si differentia quidem esset inter parallelos veri,
et visi motus: attamen constaret veri motus parallelus; quo
in casu nisi refractione obstarer methodus necessario concluderet

pha-

Phenomeni à centro distantiam: propono instantiam hanc in luna: de qua sane constat in dato quouis tempore per quem parallelum vero motu feratur, qui verus motus differentiam à viso motu in parallelo eiusdem visi motus obtinebit aliquam: esset ergo vera hac scala dimetiendę altitudinis lunaris: at obstat certitudini indaginis refraçtio ex qua non raro fit, ut stella videatur dum adhuc sub horizonte est. farentur hoc frequentes, i. q. graves Scriptores; post alios multos Clavius. * de se ipso testatur Landtgravius Hassig in * Venere. Batavi ad novam Zemblam anticiparunt videre, solem* quod ego rursus in primo astronomicorum scripsi. ex huiusmodi ergo anticipatione procedit, ut punctus, ac momentum temporis, quo luna, & stella quavis alia attingit horizontem non possit certo deprehendi; cum herere semper, ac ambigere ferme oporteat utrum refraçtio maturiorem repræsenterit ortum, quam vere ipsa emergerit: ob quam hesitationē scala hac qua per se certissime ascenderet ad dimetiendas altitudines Lune, & solis, & in intermediarum planetarum, & forte etiam Martis, redditur incerta, & titubans. Rem oculis subiiciamus. sit dati loci circulus verticalis primus ZPO. in cuius plano circulus terre AB. circa centrum C. diameter naturalis horizontis sit PAO. orbis vaporum XVN. qui secetur à diametro naturalis horizontis in puncto N. Quoniā orbis vaporum crassior est superiore aere, primusq. suscipit emphasis lucis ex Alhazeno lib. de crepusculis sit ad ipsum refraçtio formarū visibilium à celo superioreq. aere venientium; estq. refraçtio ad perpendiculararem refrangatur ergo ex puncto N. quęvis for-



Bbbb

ma

* In spher.

Sacrobosc.

* In Epist.

astron. Ty.

& supra in

1. lib. hor.

2. p.

* In eorum

narratione

* Alhaz. II.

7 p 14 vi-

tello lib. 3.

prop. 14.

562 De tribus nouis Stellis

ma visibilis ad A. ut sit nempe linea refractionis N A. erit itaq. angulus A N C. refractus, quem continet scilicet linea AN. refractionis cum perpendiculari CN. minor angulo, quem linea incidentia indirectum protracta continet cum eadem perpendiculari CN. sit ergo angulus CNX. quem cum perpendiculari CN. continet linea incidentia in directum protracta: protrahatur ergo XN vsq. quo secet circumferentiam caelestem, vel superiorem saltem orbe vaporum ZOM. secet itaq. in M. erit M. infra O. cum XN M. recta secet PAO. horizontem in N. sitq. XN. supra horizontem; erit NM. infra: erit ergo M. infra horizontem naturalem loci A. et tamen videbitur ab oculo A. cum ad illum refrangatur ex hypothesi. Et quo crassiores fuerint vapores, maior erit refractione, eoque maior refractione ad perpendicularem, maiorq. ideo anticipatio ortus phaenomeni. refractione ergo impedit quominus methodus exposita distantiam a centro terre phaenomeni certam exhibeat; etiam cum parallaxis constet, et locus verus a viso discerni potest. quanto ergo incertior dum refractione cum parallaxis incertitudine coniungitur?

C A P V T X X X I V.

Secunda demonstratio Santutij, vel potius confirmatio, & explicatio maior praecedentis.

Secunda ratio Santutij, vel confirmatio, & explicatio maior prima, quae ab ipso affertur conglobata cum prima est, quoniam si stella fuisset in altitudine semid. ter

re 34.

ra 34., maiore scil. altitudine lunæ secundum Ptolomæi dimensionem, exhibuisset in parallelo declinationem habente australi g. 21. 10. differentiam moræ super horizontem naturalem, & rationalem min. 21. horæ: at nullam exhibuit differentiam, ergo fuit multo eleuatiore luna; immo & Veneris; aliquam enim & in eius orbe differentiam moræ exhibuisset. quinimo in octaua potius sphaera fuisse colligit; quia cum carentia differentia omnis inter dictas moras coniungebatur maxima scintillatio; qua in re vincebat fixas omnes alias. Probat ergo futuram fuisse differentiam inter moras dictas minut. 21. hunc in modum. Proponit cap. 19. operosam figuram, in qua diligenter diuidit in gradus meridianum: itidem pari diligentia diuidit parallelum, in quo apparuit stella, ductisq. diametris horizontis naturalis, & rationalis nititur ostendere ex descriptione ipsa inter diametros ductas naturalis, & rationalis horizontis intercedere utrinque g. 2. 32. circuli paralleli, ut tota sit differentia g. 5. 4. quos in horas versos importare dicit in eo ipso parallelo min. 21. At quoniam probatio ex dimensione figura est mechanica, non geometrica, postea geometricam probationem subiungit, quam vnā ego considerabo, & expendam. Figuram autem meam retinebo ad euitandam multiplicationem figurarum, quia ea ipsa representabit id totum, quod is Vir in demonstrando ponit ob oculos; satis enim illi est triangulum E P B. in figura nostra cap. 30. in figura autem Santuti 10 S. inter diametros scilicet horizontis naturalis, & rationalis, ut sit punctus I Santutio communis sectio diametri paralleli, in quo phenomenon mouetur cum diametro horizontis naturalis; at mihi eadem sit punctum P. & communis sectio

Bbbb 2

Etio

Etio eiusdem diametri paralleli cum diametro horisontis ratio-
nalis sit Santutio punctum O. mihi punctum E. perpendicu-
laris vero diametro horisontis rationalis sit illi IS. mihi BP
qua perpendicularis est penes ambos equalis sem. terra, ag au-
tem PEB. in nostra figura. IOS. in figura Santutij est a-
qualis angulo, quem continet semidiameter horisontis ratio-
nalis Pisarum cum semidiametro æquinoctialis: nempe grad.
46. 30. ut ambo triangula sint similia nedum; sed equaliū
laterum, ut iure merito possimus applicare nostra figura de-
monstrationem Santutij. faciamus ergo DL. partium 34.
quarum PB. est unus; progressus deinde eius est. angulus
EBP. est rectus, & EP. sin. totus est 60000. ita ille a-
at ut nostra nunc ferunt tabule est 100000. angulus au-
tem BEP. est 46. 30. quocirca eius sinus est 43522.
quarum partium sinus totus est 60000. at quarum est
100000. earum erit is sinus 72537. est vero PB. semi-
diametro terra equalis ex dimensione Santutij 5011. quo-
nam itaque quarum partium EP. est 100000. earum est
PB. 72537. quarum etiam PB. est 5011. earum ex regu-
la aurea erit EP. 6908. tot scilicet milliarium, & quoni-
am DL. continet quater, & tricies. PB. scilicet milliarium
5011. erit ipsa itaque mill. eorundem 170374. & eius di-
pla scil. diameter lunaris 340748. vocat ipse diametrum
meridiani in orbe lunari. eius circumferentiam supputat ex
proportione Archimedis 22. ad 7. circumferentiæ ad diame-
trum, erit itaque circumferentia milliariorum 1070922.
quot milliarium (abiecta minutia) partiendo per 360. col-
ligit singulos g. eiusdem meridiani lunaris esse mill. 2974.
mibi.

mibi autem proueniunt mill. 2974. $\frac{141}{180}$ scilicet 2975. pro-
ximè: at retineamus numerum Santutij. diuidit is postea
numerum 6908. (quod mill. inuenta est EP.) per 2974.
quod 7. prouenit pro numero graduum suscipit quot sit arcus
meridiani dicti, qui arcus intercipitur inter utrunque ho-
rizontem naturalem, & rationalem; at in circulo parallelo,
qui nobis erit circa semidiametrum DL. vult singulis gra-
dibus addenda esse quinq. minuta, & quoniam fractio $\frac{180}{1487}$
Santutio importat minuta 22. erunt in parallelo gradus in-
tercepti 2. 32. addenda verò esse minuta 5. in singulos gra-
dus probat, quoniam parallelus, cuius declinatio est grad. 21.
10. obtinet proportionem ad meridianum quam 11. ad 12.
vnde concludit singulos meridiani gradus obtinere minut
quinq; amplius, quàm gradus paralleli dicti; gradus verò 2
32. duplicati faciunt grad. 5. 4. qui in tempora con-
uerfi important minuta horæ 21. tanta est dif-
ferentia inter moram super horizontem

naturali, & moram super
horizonte rationali in
altitudine à cē.
tro se.

mid. terra 34. ex vestiga-
tione Santutij (nem-
pè falsa) ut
mox vi-
de-
bimus.



CA

566 De tribus nouis Stellis

CAPVT XXXV.

Solutio secunda Rationis Santutij, manifestatioque falsitatum in ea contentarum.

Solutio huius secunda rationis ipsa per se patet ex dictis in cap. 31. pariter enim hac cum illa ratione soluitur, cum utraque eadem equiuocatione inuoluatur: fit enim comparatio à Santutio mora super naturali horizonte cum mora super rationali in eodem parallelo: at facienda erat mora super naturali horizonte in parallelo veri motus, cum mora super rationali horizonte in parallelo visi motus, ut iam declarauimus satis superque. neque est cur quicquam explicationi illi addamus, at lubet nunc ostendere falsam assumptionem viri, dum differentiam inter moras minorum 21. asserit, atq. fallacem esse rationem, qua illam probauit sit ergo ad prodendam falsitatem assumptionis hac contraria propositio.

Propositio.

In altitudine semidiametrorum terre 34. Phenomenon non pateretur differentiam inter moram super horizonte naturali (moram scil. que obseruatur) & moram super horizonte rationali paralleli, in quo visitur, maiorem tribus minutis, & insuper 32. secundis.

Repono figura cap. 30. partem cum hac variatione. in puncto E ponitur phenomenon & ducta recta DEG. sit G. locus phenomēni verus, ductaque CEL. sit L. locus visus intelligitur preterea ducta perpendicularis ER. à puncto E.

ad

ie

715

er's

fit

guli CED: 26; 8. cui finius respondet g. 1. 3 r. tani undem-
que erit parallaxis angulus CED. arcus ergo HG. adeoque
angulus HDE. est graduum 19, 39. Et reliquis ad rectum

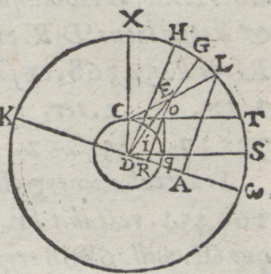
ED. ω . dabitur (totus. n. HD S. est 46. 30.) ang. ergo ED. ω .
g 70. 21. (componitur siquidem, ex angulo E D S. g. 26.

51. Et angulo $SD\omega$. g. 43. 30.) in triangulo ergo rectan-
gulo DRE . datur basis DE . mill. 170374. Et angulus

acutus EDR, graduum 70. 21. cuius sinus 94176. dabi-
tur ergo \odot latus ER. milliarium 160451. \odot latus DR.

mill. 57292. obijcitur is angulo D E R. g. 19. 39. cuius
sin. 33627. ut ex subiectis operationibus.

Pri-



568 Detribus nouis Stellis

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	170374.	94176.	160451.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
100000.	170374.	33628.	57292. proxime.

In triangulo deinde DIR. rectangulo dantur duo anguli acuti IDR. DIR hic quidem g. 46. 30. cuius sin. 68835. Et datur latus DR. mill. 57292. dabitur ergo & latus RI. mill. 54368. ex subiecta operatione.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
72537.	57292.	68835.	54368.

Si detrahatur ergo RI. mill. 54368. ex RE. milliarium 160451. restabit IE. mill. 106083. Et reperta est quoque OI. mill. 6808 ergo relinquitur OE. mill. 99175. redigantur nunc EI. EO. in partes quarum RE. est 100000. ex regula scil. aurea, ut sequentib. duabus operationibus.

Prima Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
160451.	100000.	106083.	66115.

Huic sinui verso respondet arcus grad. 70. 11. 37. duplus arcus 140. 23. 14.

Secunda Operatio.

1. ter.	2. ter.	3. ter.	4. ter.
160461.	100000.	99175.	61810.

Huic sinui verso respond. arcus g. 67. 33. duplus arcus 135. 6.

Mora ergo super horizonte naturali in circulo veri motus est grad. 135. 6. qui gradus in tempora versi importantur.

horas 9. 0. 24. At mora super horizonte rationali in circulo
motus visus est hor. 9. 4. ex Santutio; discrepantia ergo esset
tantum minut. 3. 32. iuxta eius calculum, & iuxta no-
strum min. 7. tempus ergo ab ortu ad meridianum discrepa-
ret tantum minutis 3. ad summū, vel m. 1. 45. circiter,
quas differentias temporis in spatio horarum 4. quis ob-
servaret? sed ad rem nostram, multo ergo est minor differen-
tia inter moram observatam sensu stellæ supra horizontem,
& morā super horizonte rationali paralleli motus visus in al-
titudine semid. 34. quā minutorum 21. ut dicebat San-
tutius. At facta collatione motus super horizonte naturalis,
vel rationali eiusdem circuli motus verus esset sanē differen-
tia minut 21. 9. ut ferme dicit Santutius: at nihil minus
quā huiusmodi collationem is excogitavit; nam cum paral-
lelo, cuius declinatio est 21. 10. non 19. 39. is contulit ob-
servatam visu moram super naturali horizonte. Considera-
mus nunc fallaciam rationis Santutij: reperit is ergo unicui-
que gradui circuli maximi (vocat ipse meridianum) in orbe,
cuius semidiameter continet 34. terra semidiametros; respon-
dere milliaria 2974. quorum semidiameter terræ est 5011.
& hucusq. recte: at per eum numerū 2974. dividit rectam
OI. & asserit provenire in quotiente numerū graduum inter-
ceptorum inter semidiametros horizontium naturalis, & ra-
tionalis, (si singulis gradibus adijcerentur quinque minuta)
in circulo parallelo circa semidiametrū nunc RE. at quis ad-
mittat rectam OI. equalem esse arcui circuli, quē subten-
dit ut ex eius divisione per numerum milliarium unius
gradus eveniant gradus arcus subtens? est error Mathema-
tico indignus; & demiror hunc lapsum in homine, qui in Pto-

Fallacia ra-
tionis San-
tutij.

Santutij lap-
sus.

Cccc

loma o

lomaos usque versatus fuit, ut ex usu figurae sectoris constat, & ex aliis eiusdem dictis fallaci ergo ipse via perrexit cum certa, & plana, quam nos percurrimus, adisset. *Noto alius eius, etiam alium errorem Santurii.* Estque parallelum ab equinoctiali distantem in austrum g. 21. 10. esse ad meridianum ut 11. ad 12. quod falsum est, si exacte loquamur. nam proportio circumferentiae ad circumferentiam est ut diametri ad diametrum, adeoque semidiametri ad semidiametrum. paralleli autem dicti semidiameter est 93869. quarum partium semidiameter meridiani est 100000. probo etenim in sphaera, parallelus distans grad. 21. 10. ab equinoctiali distat à polo grad. 69. 50. adeoque sinus arcus grad. 69. 50. est eius semidiameter, sicut sinus quadrantis, nempe sinus totus est semidiameter meridiani. nempe meridianus cum transeat per polos parallelorum, eos bisariam secat, (prop. 15. p. spher. Theod.) scilicet sectio communis est diameter paralleli, secatque ad angulos rectos eadem prop. diameter ergo meridiani. est ad angulos rectos diametro paralleli, proindeque semidiameter paralleli est sinus arcus meridiani inter parallelum, & polum, scil. nunc g. 69. 50. cuius arcus sin. est 93869. ut dicebam. est itaque proportio semidiametri paralleli ad semidiametrum meridiani proindeque circumferentiae ad circumferentiam, ut 93869. ad 100000. nimirum proximè ut 15. ad 16. non autem. 11. ad 12. ut dicit Santurius. Quae ad affluentiore doctrinam dixisse volui, interimque disputatione hic cum Santutio claudā, & cum reliquis scriptoribus, qui stellam eandem in Caelo posuerunt, ipsi enim vel sola auctoritate reliquorum nituntur, vel sola assertione, quod parallaxi caruerit, contenti sunt. at parallaxi

XIII

Liber Tertius.

571

Quoniam nonnulli ipsorum solo visu ex finitimis stellis fi-

xis aestimauerunt, quæ estimatio quàm infirma,

et fallax sit in tanta presentis indagi-

nis subtilitate ex dictis hucusque

tum in presenti opere, tum

in Antitrychone satis,

superque consti-

tit. Deo. &

Deipa-

ra

Virgini gratias.

Die Deci-

ma Iunij

1624.



LAUS DEO.



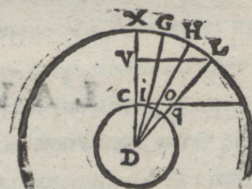
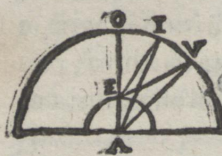
572 De tribus nouis Stellis



Ad Pag. 271.

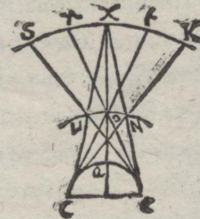
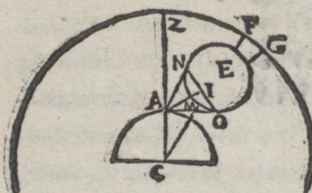
Ad Pag. 493.

Ad Pag. 522.



Ad pag. 507.

Ad pag. 360.



INDEX RERVM PRAECIPVARVM.

573

A



BBAS Maurolicus. vide Franciscum Maurolicū.

Adamus Vrsinus Norimbergensis quas altitudi-
nes exhibuerit stellæ anni 1572. p. 31. eius ob-
seruatio collata cum obseruatione Hagecij red-
dit stellam sublunarem pag. 96.

Aer. de eius altitudine opiniones variæ. Santutij pag. 523. re-
quiritur pag. 524. Clauij. Cōimbricentium. Gloriosi. pag.
525. Thomæ Barduardini pag. 529. opinio Authoris, quæ
fert summam aeris altitudinem à centro mundi esse semi-
diametros terre 26 $\frac{1038}{1053}$ idest 27. proximè. fundamēta eliciē-
dæ aeris altitudinis quattuor referūtur penes diuerfos Scri-
ptores pag. 526. quantum probatur Authori. pag. 530.

Altobellus Veronensis reponit ortum stellæ anni 1604. in die
9. Octobris. pag. 389.

Andreas Nolthius credidit stellam anni 1572. fuisse subluna-
rem pag. 2. eius traditio de stellæ declinatione pag. 43. &
de altitudine, & longitudine pag. 47.

Annibal Raymundus credidit, stellam anni 1572. fuisse an-
tiquam, scilicet xj. Cassiopeiæ, cuius species aucta sit ex va-
porum interiectione p. 359. reprehensus à Ioanne Baptista
Benedicto. ibid.

Antonius Laurentinus reprehensus à Keplero, & iure p. 500.
errores eius detegūtur in Mathematicis pag. 502. 503. vsq;

Dddd

fer-

- fermè ad 515. delusus ab Italo quodā opere ligua rustica Patavina scripto p. 505. Rationes eius solutæ p. 506. 510. 511.
- Antonius Santutius Mathematicarū olim in Pisano Gymnasio professor. pag. 336. magno conatu aggressus est demonstrare Cometas omnes, & fuisse, & futuros esse supra Lunā ibidem. Sex phænomena observavit sua tempestate ibidem. In historia stellæ novæ anni 1572. de eius incremento valde discrepat à cæteris. p. 339. De figura, quam cum stellis Cassiopeæ conficiebat discrepat à multis ibidem. observatio eius altitudinis meridianæ stellæ collata cum Hainzelij observatione demonstrationem suppeditat, quod stella ea fuerit sublunaris. pag. 341.
- Observationes eius non verè existimandæ sunt. cum repugnent cæterum omnium observationibus. pag. 344. vsq. ad 358.
- Rationes eius adducuntur, & solvuntur pag. 344. vsq. ad 350.
- De stella anni 1572. At de stella anni 1604. afferuntur. pag. 555.
- Errores. facit sinum æqualem suo arcui p. 355. facit æquales parallaxes verticales eiusdem phænomeni in longè diversis eiusdem à vertice distantis ibid. inconstantia notatur pag. 354. altitudinem ab Horizonte naturali numerat ab Horizonte rationali pag. 353. parallelum motus diurni stellæ facit distare à vertice Pisarum grad. 36. quod esse nequit, falsitas descriptionis intoleranda pag. 521. ex eius dictis sequeretur semidiametrum vnicam terræ continere semidiametros eiusdem terræ 5600. vel saltem semidiam. 13. pag. 522. facit summam vaporum altitudinem mill. 12. p. 523. causa erroris ibidem. Non rectè explicat methodum adhibitam pag. 539. & seq.
- Aristoteles non est spernendus in historia rerum naturalium. p. 232.

pag. 232. non primus ipse posuit elementum ignis, vt dicit
 Tycho p. 233. non facit Cælum durum, neq. liquidū. ibid.
 Arnerius dicit stellam anni 1604. die octaua Octobris appa-
 ruisse absolutam; at antea ab initio mensis subdubiam. pag.
 389. vide Paulum Arnerium.
 Augustæ poli Altitudo grad. 48. 22. pag. 23.

B

B Althassar Caprius vidit stellam anni 1604. primum die x.
 Octobris cum octaua non vidisset; at nona fuit Cælum nu-
 bilum Patauij. pag. 389.
 Brenggerus stellam anni 1604. immotam ponit p. 392. de ob-
 seruationibus eius. pag. 395.
 Brungerus in Alsatia obseruauit stellam anni 1604. eius ob-
 seruationes ex Keplero. pag. 395.
 Brunorius Chius natam dicit stellam anni 1604. die x. Octo-
 bris. pag. 389.
 Byrgius Automatopæus Imperatoris obseruauit stellam anni
 1604. eiusq. obseruationes ex Keplero. pag. 395.

C

C Hristophorus Clavius auctoritatē magnā cōcilauit opi-
 nioni, quod stella anni 1572. fuerit cēlestis p. 1. vir
 maximus, & celeberrimus in Mathematicis p. 333. at in
 pertractione de ea stella negligenter versatus est ibid. vt cō-
 munem omnium obseruatorum sententiam Pridiani tetta-
 tus est, cum ab ea omnes fermē alij valdē recefferint.
 pag. 334. & 335.
 Christophorus Rothmannus Mathematicus Landtgrauij. p.
 50. reperit altitud. poli Casellis grad. 51. 20. pag. 81. at
 Dddd 2 retra-

retraxit ad grad. 51. 19. pag. 82.

Copernicus; vide Nicolaum Copernicum.

Cornelius Gemma stellam anni 1572. celestem facit pag. 17. de origine stellæ non eadem semper dixit pag. 17. quæ de eius altitudine scripserit p. 32. de distantia à stellis aliquib. fixis pag. 46. 38 de Declinatione, & Ascensione recta p. 44. de longitudine, & latitudine 48. obseruatione eius collata cōseruatione Hainzelij reddit sublunarem stellam. pag. 83.

Crabbus dedit motum tardissimum stellæ anni 1604. p. 392. obiurgatur à Keplero acriter ibidem. ignotus ex scripto auctori. at obseruationes Kepleri fauere eius positioni de motu stellæ anni 1604. pag. 505.

Cypriani Leouitij, quæ de stellæ altitudine pag. 47.

D

D Auid Fabritius reputauit stellam anni 1600. nouam p. 369. obseruauit in Ostfrisia stellam anni 1604. repofuitq; in grad. 17. 37. vel 17. 40. Sagittarij pag. 397.

Digesseus. Thomas Digesseus nobilis Anglus Cantienfis credidit stellâ anni 1572. fuisse celestē, duabusq; rationibus probauit p. 320. & 322. quæ rationes iisdē in locis soluuntur.

E

E Lias Camerarius stellam facit celestem, eiusq. ratio. pag. 319.

Erasmus Rheinoldus obseruauit sub poli altitudine grad. 51. 18. stellæ anni 1572. altitud. maximam, & minimā p. 31. longit. & latitud. pag. 47.

Errores Kepleri. vide Ioannis Kepleri errores.

Errores Santutij. vide Antonij Santutij errores.

Errores Tychonis. vide Tychonis errores.

Frans

F

Franciscus Maurolicus observauit stellā anni 1572. Mes-
sanæ pag. 32. quam altitudinem meridianam maximā
posuit ibidem. quam declinationem, & quam ascensio-
nem rectam pag. 42.

Franciscus Vallesius credidit stellam anni 1572. fuisse anti-
quam ex attracto vapore obductam. pag. 2. Vnus eam non
credit ortam anni 1572. pag. 17.

G

Georgius Buschius. observauit Erfordiæ sub altit. poli gr.
51. 10. altitudinem maximam, & minimam stellæ anni
1572. pag. 31. distantiam eiusdem à stellis Cassiopeiæ p.
36. declin. pag. 43.

Gulielmus Ianfonius. credidit stellam anni 1600. in Cygno
fuisse nouam pag. 369.

H

Hagecius vide Thadeum Hagecium.

Haingelius vide Paulum Haingelium.

Herlicius motū dedit stel. 1604. licet tardissimū. p. 392.
Hieronymus Munosius Hispanus observauit Valentiaæ stellam
anni 1572. pag. 32. arbitratus est stellam cælestem pag. pri-
ma: altitudinem maximam, et minimā quas posuerit p. 32
quam distantiam à fixis tribus p. 36. quam ascensionem re-
ctam, & quam declinationem pag. 44. longitudinem, & lati-
tudinem pag. 48. observatio eius altitudinis maximæ cum
observatione Maurolici collata facit stellam sublunarem p.
105. Item collata cum observacione Cornelij Gemmæ pag.
107. Item collata cum observacione Adami Virini p. 108.
Censura aliquarum eius observacionum pag. 220.

Ioan.

Ioannes Bapt. Benedictus credidit stellā anni 1572. caruisse omni parallaxi p. 359. cōfutat sententiā Raymundi, quod fuerit antiqua; at ex adiuncto vapore aucta specie sit ibid. & seq. nihil concludit eius ratiocinatio contra nostram positionem, etiam si tota concedatur p. 361. at præterea in multis peccat eius ratio, erroresq; deteguntur pa. 362. & seqq.

Ioannes Beyerus credidit stellam anni 1600. in Cygno esse nouam pag. 369.

Ioannes Camillus Gloriosus nouissimè de Cometis elegans volumen edidit pag. 516. methodum inuestigandæ altitudinis phænomeni ex differentia moræ super horizonte naturali, & rationali, restrictam tradidit ad æquinoctialem pag. 540. & quæ sit eius traditio p. 541. reprehenditur vero traditio, ut nimis restricta pag. 542. altitudinem aeris facit solum mill. 41. ad summum 100. vocat reliquum Æthera p. 525. qui non sit substantia discretus ab aere: sed tenuitate, & puritate. ibidem.

Ioannes Keplerus egit de stella in Cygno in appendice ad librum de noua stella in serpentario pag. 368. dicit fuisse tertia magnitudinis ibid. fuisse nouam testatur, & probat pag. 369. at non plenè probat p. 385. & seq. Observationes de ea pag. 369. 370. 371. contendit fuisse cælestem pag. 372. at ratione prorsus inefficaci, ut ostenditur 373. negligentia Kepleri in obseruatione stellæ anni 1600. pag. 374. negligentia eiusdem in deducendo ex obseruationibus loca stellæ eiusdem ad Eclipticam, & ad æquinoctialem p. 378. *De stella anni 1604.* Kepler. obseruauit distantiam dictæ stellæ à varijs fixis p. 393. altitudinem eius meridianam Præge grad. 18. 47. vel 48. vel 49. p. 396. eius inconstantia, in di-

in distantia stellæ à centro statuenda pag. 397.

Kepleri errores. Illatione falsa vtitur pa. 399. vtitur fallaci
ratiocinio pag. 400. alij plures notati pag. 401. vsq. ad 408
In differentia latitudinis matutina, & vespertina stellæ fuit
valdè diminutus pag. 422. item in differentia longitudinis
pag. 424. ab re loquitur. pag. 432. & 461. improprie 423
contra causam suam 435. falsitas, vel obseruationum eius,
vel propositionū ibid. itē falsitas fundamēti p. 436. Calculi
438. falsitas assertionis, ac demōstrationis eius 439. & seq.
alij errores notati 444. 445. 446. 447. inuoluit se 448. falsa
descriptione vtitur 450. repugnantia in d. suis 458. ipostu-
ra 467. Dicit pter modulū subiecti augeri accidens ex Pto-
lomei hypothesi; at fallitur 483. reprehendit Laurentinum
505. eidem respondit 506. rapitur à stili affluentia & à fæ-
cunditate ingenij 509. est hoc æuo celeberrimus ibid. ratio-
nes eius pro stellæ cælesti sede mathematicæ 426. Physicæ
487. soluuntur mathematicæ 429. soluuntur naturales. 487
Iosephus Blancanius in lib. de sphaera asseruit stellā anni 1604
fuisse cælestem; at ex aliorum autoritate, non sua demon-
stratione pag. 491. post eius libri editionem vidit Antity-
chonem, & quomodo eum excepit. ibidem.

K

K Eplerus. vide Ioannem Keplerum.

L

L Andtgravius Hassig. vide Vuillelmum Landtgrauium.
Hassia.

M

M Aurolicus vide Franciscum Maurolicum.
Messanę alt. poli g. 38. 30. ex Maurolassertiōe. p. 60.
Metho.

Methodus inuestigandi remotionē phænomeni à cētro ex differentia morę super horizonte rationali, & super horizonte naturali est (per se ipsam si cōsideretur) subtilissima p. 516. magna; debetur eius auctori laus, qui dicitur fuisse Cardanus ibid. At non accomodatur, eidem inquisitioni, cum sumus incerti, vtrum phænomenon parallaxim patiatur necne pag. 551. vera methodi traditio, quæ sit p. 543. & seq.

Michael Cognetus quibus rationib. probet stellam anni 1604 fuisse cælestem, vtq; eæ soluantur pag. 491.

Michael Mellinus in inspectione astrorum plurimum exercitatus p. 369. hæsitauit, vtrum stella anni 1600. in Cygno fuerit antiqua, an noua ibid. in eam demum sententiam inclinauit, vt antiquam, & in eodem semper loco visam crederet, idq; rationibus etiam adductis confirmauit ibid.

Munofius. vide Hieronymum Munofium.

N

Nicolaus Copernicus falsam positionem de motu terræ amplexus est p. 48. quę opinio nunc est damnata ab Ecclesia Catholica Romana p. 484. non potest eius via (nisi suis principijs repugnet) demonstrationes calculi lineares exhibere, nec exhibuit vnquā ferè Copernicus p. 480. & seq. aduersatur naturalis philosophię Criterio, quod demonstratur p. 472. rationes ex re ipsa ductę eandem sententiam demoliuntur, quę quinq; afferuntur pag. 473. vsq; ad 482. Ratio pro Copernico adducta à Keplero p. 483. eius solutio ibid. licet Copernicus falsam hypothesim suscepit; tamē multa præclara in opere suo astronomico posuit, quę gloriam illi conciliant, ac plurimā astronomorum gratiā pag. 486.

Nouitas stellę anni 1600. vide stellam anni 1600.

Para-

P

Parallaxis: demonstratur ex ea tùm stella anni 1572. sub-
lunaris 24. demonstrationib. p. 225. tùm stella ani 1604
p. 496. est Probl. secundũ p. 499. cætera de parallaxi q̃-
rantur in indice Theorematum, & Problem.

Paulus Arnerius stellam, & ipse 1604. cælestem tuetur, ratio-
nesq. eius p. 491. ac solutiones earum ibid. vide Arneriũ.

Paulus Hainzelius obseruauit quadrante magno ex præscripto
Tychois constructo p. 276.

R

Refractionis figuræ p. 58. Incidisse in nonnullas obserua-
tiones detegitur p. 104. & alibi

Refraçtio ad Horizontem perturbat obseruationem
exactam moræ super horizonte naturali pag. 561. demon-
stratioq. rei ibid. & sequenti.

S

Santutius. vide Antonium Santutium.

Stella in Cassiopeia visa fuit cælestis, & nona secundũ
Tych. Landtgrauium Hassiæ, aliosq. multos. secundũ

alios, scil. Franciscum, Vallesium, Annibalem Raymundũ,
Corneliũ Frangipanium fuit cælestis, & antiqua, sed ob in-
teriectum vaporem maioris, & nouæ speciẽ obtinuit. p. 1. & 2.

Alij. Theodorus Gramineus, Andreas Nolthius, & naturales
philosophi ferè omnes infra cælum fuisse, & nouam p. 1. & 2
orta est anno 1572. ex omnium opinione excepto Francis-
co Vallesio p. 17. Durauit fermè sesquianno p. 19. In ma-
gnitudine nõ omnes consentiunt; at maximè à reliquis dis-
sentit Antonius Santutius. p. 337. Color eius varius descri-
bitur p. 20. lumen, ac scintillatio p. 21. & de scintillatione e-
tiam p. 338. motus eius fuit solum diurnus ex assertionem plu-

Eccc

rium.

rium. p. 49. at alij tribuerunt ascensionem per lineam rectā,
 Elias Camerarius, & Ioannes Dee p. 50. Georgius Buschi-
 us tribuit motum per epicyclum p. 51. alij motum vsq; gr.
 19. tribuerunt ibid. author eorum sententiam suscipit, qui
 nullum motum præterquam diurnum assignant p. 52.
 Demōstratur sublunaris ab authore demōstrationib. 24. quæ à
 p. 60. vsq; ad 222. singillatim exponuntur. & ex quinq. l. robl.
 ducuntur, quæ posita, & demōstrata sunt in 1. lib. Antit. p. 53.
 Stella anni 1600. in Cygno vtrū fuerit noua, non consentiunt
 Scriptores pag. 369. & 386. nouitati subscribit author, &
 quamobrem 388. Cælestis asseritur à Keplero, & noua; at
 nulla ratione alicuius momenti 372. & seq. loca illi assigna-
 ta à Keplero ad æquinoctialem, & ad Eclipticam, non pro-
 prius verè esse assignata p. 378. & seq.
 Stella in ophiuco, seu serpentario orta est anno 1604. ex omni-
 um confessione p. 389. qua die, non æquè constat ibid. Du-
 ratio, progressus 390. figura, magnitudo, colores, lumē, scin-
 tillatio 391. Immobilitas, aut motus 392. obseruationes e-
 ius 392. & seqq. loca ad eclipticam varijs varia 397. ex ob-
 seruationibus kepleri deducit author diuersa ibid.

T

T Hadæus Hagecius credidit stellam anni 1572. esse Cæle-
 stem p. 1. rationes eius 325. quæ soluuntur à Tych. pag.
 328. præterea ab authore 330. obseruauit Viennæ, cu-
 ius post altitudo gr. 48.22. p. 31. obseruationes eius habentur
 ibid. 31. & 36. aliquæ tamē eius obseruationes collatæ cū
 Tychois obseruationib. p. 91. & Adami Vrsini p. 94. red-
 dunt stellam sublunarem. rationes eius, quibus ad collocan-
 dam stellam in octaua sphaera probat, eam caruisse paralla-
 xi, sunt tres. prima 325. secunda 326. tertia 327.

Thico-

Theodorus Gramineus credidit stellam anni 1572. esse sublu-
narem. pag. 2.

Thomas Digesseus. vide Digesseum.

Tycho Brahe stellam anni 1572. cælestem fecit p. 1. collocat
autem vltra Saturnum, & omnes planetarios orbes scilicet in o-
ctaua sphaera p. 241. lin. vltima. eius obseruationes in primo
scripto p. 25. item 37. & 39. in secundo scripto 27. & 37. &
39. obseruauit Herritzuadij cuius loci latitudo est g. 55. 58
pag. 25. tradit loca ad æquinoctialem nempe ascensionem
rectam, & declinationem in primo, & secundo scripto p. 41.
loca ad eclipticam scilicet longit. & latitud. p. 46. rationes e-
ius quod stella fuerit Cælestis phisicæ proponuntur, & sol-
uuntur prima p. 227. secunda 229. tertia 231. quarta 232
quinta 234. 235. mathematicæ rationes prima quæ est se-
cunda comprobatio Tych. proponitur 236. soluitur 242.
& seqq. & aliter adhuc 253. aliter adhuc 272. Ratio anne-
xa, eiusq; solutio 292. tertia comprobatio eiusdem 294. so-
lutio 296. quarta comprobatio Tychonis 309. solutio 310
Alia ratio Tychonis 313. solutio 315. errores Tychonis no-
tantur plures p. 282. & seqq. item 303. & seqq. perstringun-
tur obseruationes eius dictæ stelle anni 1572. pag. 272. &
seqq. Tycho soluit rationes Hagecij pro stellæ cælesti sede,
vt inefficaces p. 328.

V

Vallesius. Vide Franciscum Vallesium.

Vuillelmus Landtgravius Hassiæ. Instrumenta sua
astronomica celebrat in literis ad Peucerum p. 80. tan-
tum abest, vt illa eleuet, veluti ipsi tribuit Tycho ibid. pro-
fitetur altitudinem Poli Casellis à se diligenter obseruatam
esse grad. 51. 18. contra quàm illi tribuat Tycho ibid; ob-

Eeee 2 fer.

seruationes eius stellæ 1572. p. 33. 34. priores quarū obseruationum fuerunt diligentes, posteriores non æquè ex confessione eiusdem Landtgrauij p. 168. in posterioribus detegit aliquos errores author p. 177. in conclusione. Plures eius obseruationes collatæ cum aliorum obseruationib. reddunt stellam sublunarem scil. cum Tychonianis p. 76. 127. 124. 138. 143. 148. 153. 159. 163. 167. cum obseruation. Elię Camerarij p. 91. cum obseruat. Georgij Buschij p. 99.

I N D E X

THEOREMATVM, ET PROBLEM.

Selectiorum.

T H E O R E M.



*C*um à duobus terra locis conspicitur aliquod phænomenon, etiam si fuerit stella fixa, efficitur triangulum ex duab. lineis radialibus, & corda arcus terrestris circuli maximi inter ea loca intercedentis p. 54. est 1. Lemma.

Anguli ad basim eiusdem trianguli scil. quos continent corda, & lineæ radiales, nunquam sunt maiores duob. rectis angulis; sed semper ex geometrica acritia minores; ex sensus autem æstimatione, in octaua sphaera existente phænomeno, sunt æquales pag. 55. Lemm. 2.

Anguli ijdem, cum phænomenon refractionem patitur efficiuntur maiores duob. rectis, & figura pro triangulo efficitur pentagonum irregulare pag. 58. deduci propositio pro corollario potest. ibi ex demonstratione quarti Lemmatis.

Phænomenon carens omni proprio motu, solumq; motum reversione di-

utitur.

urna in locis omnibus inter se pericicis, eandem semper parallaxim retinet; modo parallaxim patiatur pag. 55. est 5. Lemma.

Si duo observatores ex duob. diversis terre locis observent eodem temporis momento idem phenomenon, arcus maximorum circularum per vertices observantium, & loca phenomenon visa ducti, sese intersecant in loco eiusdem phenomenon vero pag. 113. Lemm. A.

Cum maior fuerit distantia visa à vertice, quam vera phenomenon differentia intercedens est parallaxis: cum minor, differentia est, refractionis pag. 114. Lem. B. C.

Potesť multis modis accidere, cum phenomenon ab eadem stella fixa ex parallaxi lunari mutet visam distantiam conspicuo discrimine in superiore, & inferiore meridiano semicirculo, & idem ex parallaxi maiore quam lunari, utrobique eandem retineat ab eadem fixa distantiam visam pag. 245.

Cum sumus incerti, utrum phenomenon parallaxim patiatur, non licet ex mora super horizonte naturali eius à centro distantiam certò deducere. pag. 551 Theorem.

In Altitudine semidiametrorum terre 34. Phenomenon non pateretur differentiam inter moram super horizonte naturali (moram scilicet, quæ observatur) & moram super horizonte rationali paralleli, in quo visitur, maiorem tribus minutis, & 32. secundis p. 566.

Propositiones quæ in Theoria detegendi vitia sextantis, plures continentur cap. v. secundi lib. pag. 253. suppositio. Tria Lemmata. Propositionio 1. cap. 6. pag. 263. suppositio. 1. Propositiones decem, quarum sex Problemata sunt.

Determinare, quomodo phenomenon, quod solo motu diurno feratur secundum visum locum, eandem distantiam à polo retinere possit eadem die post aliquot horas, etiam si parallaxim patiatur pag. 331.

Septima propositio primi libri Elem. demonstratur in arcibus circularum max. morum pag. 376.

Finis

586 INDEX THEOREMATVM,

Sinus versus cuiusvis arcus, & excessus secantis eiusdem arcus non possunt esse aequales secundum Geometricam veritatem; & contrarium pag. 405.

Propositio Kepleri. Omnes parallaxes latitudinis in quocunque gradu Eclipticæ lunę versante, esse æquales, dummodo idẽ Eclipticę punctum in eadem poli altitudine sit in ortu, & luna æqualiter à visu distet. confutata ab Auctore p. 439. & seq. Ut sinus complementi altitudinum visarum inter se; ita sinus parallaxium verticalium ad illas altitudines inter se. supponitur autem phenomenon in diuerso recessu à vertice eandem retinere distantiam à centro terre pag. 493.

PROBLEM.

E*x data parallaxi verticali una scil. cum distantia visa à vertice, inuestigare distantiam phenomēni à centro mundi p. 64. ibi quinto queritur; at sæpius est repetita in opere hoc operatio.*

Ex data differentia visarum altitudinum meridianarum eiusdem phenomēni duob. terre locis, quorum latitudinis differentia data sit, inuestigare parallaxim verticalem singillatim utriusq. loci p. 60. c. 12. expenditur autem quattuor ibi prioribus problematibus, & repetitur sæpè praxis in opere.

Data Phenomēni ascensione recta, & declinatione, nec non data ascensione recta puncti Eclipticæ in meridiano existentis, reperire distantiam phenomēni à vertice loci dati p. 120. ibi primo queritur. Et Angulum azimuthalem ibidem secundo queritur.

Determinare cum maior Parallaxis verticalis augeat distantiam visam phenomēni in eo verticali existentis ab eadem stella fixa, & cum minuat, & cū aquet distantia ab initio posite p. 243. Lemm.

Datis longitudinibus, & latitudinibus duarum stellarum earum inter se distantiam eruere p. 379. 1. Probl. & 411. in Lemmate.

Inuestigare latitudinem phenomēni, cuius data sit distantia à stella fixa da-

ea data latitudinis, cum notus sit quoq. angulus contentus à duobus arcibus circulorum maximorum, altero à stella fixa ad polum, altero à stella fixa ad Phenomenon pag. 381. Probl. 4.

Inuestigare longitudinem phenomeni, cuius sit data latitudo, & data distantia à fixa, quæ quoq. sit data latitudinis p. 392. Probl. 5. eadem inquisitio est pag. 411. in Probl. primo.

Inuestigare latitudinem phenomeni cum datur distantia eius à stella fixa, datur fixæ latitudo, daturq. differentia longitudinis fixæ, et phenomeni 401.

Data longitudine, & latitudine fixæ, & data latitudine phenomeni, ac distantia eius à fixa inuestigare phenomeni latitudinem p. 404. in Probl.

Eadem inuestigatio ex Planeta pro fixa p. 406. in Probl.

Nonagesimo gradu ab ortu existente quouis dato ecliptica puncto indagare eius distantia à vertice loci, cuius data sit latitudo p. 437. in Probl. quod Probl. ibi restringitur ad principium piscium, & ad verticem Prægæ; at methodus procedendi est vniuersalis.

Existente nonagesimo gradu ab ortu principio piscium in altitudine poli grad. 50. 6. reperire parallaxim latitudinis phenomeni distantis à centro terræ semid. terræ 60. positi in grad. 18. Sagitt. secundum locum visum p. 442. probl. ibi secundum: verum licet ibi sit Problema restrictum, est tamen methodus communis.

Datis iisdem, reperire parallaxim longitudinis phenomeni scil. cuius sit data à centro mundi distantia 457. est Probl. 9.

Si duo terræ loca conferantur, quorum latitudines sex gradib. differant, sitq. phenomenon remotum à centro terræ semid. 60. indagare quanta differentia futura sit inter loca phenomeni visa ambobus locis: supponitur autem tum distantia verticalis phenomeni à propiore vertice gr. 71. 11. pag. 466. in Problemate, quod Problema cum sit ibi restrictum, methodus est absoluta.

Da-

388 INDEX THEOREMATVM,

Datis duabus altitudinibus, seu datis duobus complementis altitudinum, & data differentia parallaxium verticalium, quæ ad eas altitudines fiunt, dabitur etiam utraq; parallaxis singillatim 494. proposit. secunda.

Inuestigare aream solidam terræ pag. 531. probl. 1.

Inuestigare aream solidam spæræ continentis quattuor omnia elementa seu concavi Lunæ pag. 532. probl. 2.

Inuestigare quantam esse oporteat altitudinem summam aeris, si aer mole æqualis futurus sit igni. 534. Probl. 5.

Data distantia phenomēni à centro, datoq; parallelo, in quo vertitur diurno motu, & data cuiusvis propositi loci poli altitud. inuestigare differentiam inter moram phenomēni supra horizontes loci rationalem, & naturalem in motu diurno p. 544. probl. 1.

Ex data mora super horizonte naturali dati loci, cuius scilicet latitudo data sit, & dato parallelo, in quo mouetur phenomēnon, inuestigare distantiam eiusdem phenomēni à centro mundi p. 549. probl. 2.

Alia etiam Theoremata, & problemata reperiuntur in opere dispersa.

Effugiunt aliqui errores oculos emendatoris, aliqui diligentiam impressoris: à qua communi conditione non potuit opus hoc eximi. sunt aliqua idcirco interpunctiones viciatæ, aliqua literæ inuersæ, ut n pro u vel contra. alia in similes mutata. ut t in r & vicissim, quorum, & eiusmodi aliorum correctio legentium æquitati, & sapientiæ relinquitur. aliqua maioris momenti menda subiiciuntur.

Err.	Em.	Frr.	Im.
Pag. 114. lin. 17. visa quam	visa à vertice quam	392. lin. 18. Die sexta	Die decima septimo
207. lin. penult. aeris uisum	aeriuam	418. l. 9. supponi MZO: mus	supponimus (MZO)
210. l. antep. distantia	distantia		vacat)
311. lin. 10. periece	perizci	433. l. 8. ostendit	ostendet
312. l. 11. 13.	136.	471. l. 24. vsq;	vsq; m
364. l. 22. 01	91	493. l. 21. OEV. Altitud	OEV. compl. Altitu
	125	lin. 22. OEL. Altitud.	OEL. compl. Altitu
331. l. 3. 15.	is	lin. 23. A E V.	A V E.
348 l. 3. cum i	an erendum cum	506. l. penult. & ult. MO.	NO.
379. In figura. Punctum P	in teauricirculo	507. l. 3. & 14. MO.	NO.
l. Eclipticæ debet esse X.		551. l. 21. abundat. (cev)	

1. 6. 260

583

005643680

uadi
sal-
94.

nen-

fac-

itur
gave
ona-

ituo
uesti
b.2.
rfa.

ello-
id-
ntra.
rium
s mo

ptimo
(MZO)

l. Alcio
Alcio

